

This is a digital copy of a book that was preserved for generations on library shelves before it was carefully scanned by Google as part of a project to make the world's books discoverable online.

It has survived long enough for the copyright to expire and the book to enter the public domain. A public domain book is one that was never subject to copyright or whose legal copyright term has expired. Whether a book is in the public domain may vary country to country. Public domain books are our gateways to the past, representing a wealth of history, culture and knowledge that's often difficult to discover.

Marks, notations and other marginalia present in the original volume will appear in this file - a reminder of this book's long journey from the publisher to a library and finally to you.

Usage guidelines

Google is proud to partner with libraries to digitize public domain materials and make them widely accessible. Public domain books belong to the public and we are merely their custodians. Nevertheless, this work is expensive, so in order to keep providing this resource, we have taken steps to prevent abuse by commercial parties, including placing technical restrictions on automated querying.

We also ask that you:

- + *Make non-commercial use of the files* We designed Google Book Search for use by individuals, and we request that you use these files for personal, non-commercial purposes.
- + Refrain from automated querying Do not send automated queries of any sort to Google's system: If you are conducting research on machine translation, optical character recognition or other areas where access to a large amount of text is helpful, please contact us. We encourage the use of public domain materials for these purposes and may be able to help.
- + *Maintain attribution* The Google "watermark" you see on each file is essential for informing people about this project and helping them find additional materials through Google Book Search. Please do not remove it.
- + *Keep it legal* Whatever your use, remember that you are responsible for ensuring that what you are doing is legal. Do not assume that just because we believe a book is in the public domain for users in the United States, that the work is also in the public domain for users in other countries. Whether a book is still in copyright varies from country to country, and we can't offer guidance on whether any specific use of any specific book is allowed. Please do not assume that a book's appearance in Google Book Search means it can be used in any manner anywhere in the world. Copyright infringement liability can be quite severe.

About Google Book Search

Google's mission is to organize the world's information and to make it universally accessible and useful. Google Book Search helps readers discover the world's books while helping authors and publishers reach new audiences. You can search through the full text of this book on the web at http://books.google.com/



Über dieses Buch

Dies ist ein digitales Exemplar eines Buches, das seit Generationen in den Regalen der Bibliotheken aufbewahrt wurde, bevor es von Google im Rahmen eines Projekts, mit dem die Bücher dieser Welt online verfügbar gemacht werden sollen, sorgfältig gescannt wurde.

Das Buch hat das Urheberrecht überdauert und kann nun öffentlich zugänglich gemacht werden. Ein öffentlich zugängliches Buch ist ein Buch, das niemals Urheberrechten unterlag oder bei dem die Schutzfrist des Urheberrechts abgelaufen ist. Ob ein Buch öffentlich zugänglich ist, kann von Land zu Land unterschiedlich sein. Öffentlich zugängliche Bücher sind unser Tor zur Vergangenheit und stellen ein geschichtliches, kulturelles und wissenschaftliches Vermögen dar, das häufig nur schwierig zu entdecken ist.

Gebrauchsspuren, Anmerkungen und andere Randbemerkungen, die im Originalband enthalten sind, finden sich auch in dieser Datei – eine Erinnerung an die lange Reise, die das Buch vom Verleger zu einer Bibliothek und weiter zu Ihnen hinter sich gebracht hat.

Nutzungsrichtlinien

Google ist stolz, mit Bibliotheken in partnerschaftlicher Zusammenarbeit öffentlich zugängliches Material zu digitalisieren und einer breiten Masse zugänglich zu machen. Öffentlich zugängliche Bücher gehören der Öffentlichkeit, und wir sind nur ihre Hüter. Nichtsdestotrotz ist diese Arbeit kostspielig. Um diese Ressource weiterhin zur Verfügung stellen zu können, haben wir Schritte unternommen, um den Missbrauch durch kommerzielle Parteien zu verhindern. Dazu gehören technische Einschränkungen für automatisierte Abfragen.

Wir bitten Sie um Einhaltung folgender Richtlinien:

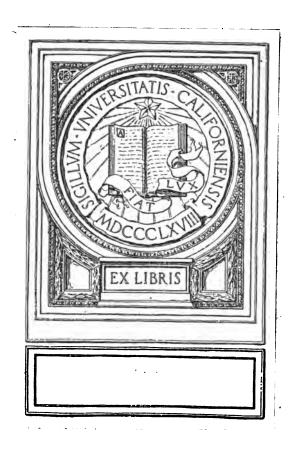
- + *Nutzung der Dateien zu nichtkommerziellen Zwecken* Wir haben Google Buchsuche für Endanwender konzipiert und möchten, dass Sie diese Dateien nur für persönliche, nichtkommerzielle Zwecke verwenden.
- + *Keine automatisierten Abfragen* Senden Sie keine automatisierten Abfragen irgendwelcher Art an das Google-System. Wenn Sie Recherchen über maschinelle Übersetzung, optische Zeichenerkennung oder andere Bereiche durchführen, in denen der Zugang zu Text in großen Mengen nützlich ist, wenden Sie sich bitte an uns. Wir fördern die Nutzung des öffentlich zugänglichen Materials für diese Zwecke und können Ihnen unter Umständen helfen.
- + Beibehaltung von Google-Markenelementen Das "Wasserzeichen" von Google, das Sie in jeder Datei finden, ist wichtig zur Information über dieses Projekt und hilft den Anwendern weiteres Material über Google Buchsuche zu finden. Bitte entfernen Sie das Wasserzeichen nicht.
- + Bewegen Sie sich innerhalb der Legalität Unabhängig von Ihrem Verwendungszweck müssen Sie sich Ihrer Verantwortung bewusst sein, sicherzustellen, dass Ihre Nutzung legal ist. Gehen Sie nicht davon aus, dass ein Buch, das nach unserem Dafürhalten für Nutzer in den USA öffentlich zugänglich ist, auch für Nutzer in anderen Ländern öffentlich zugänglich ist. Ob ein Buch noch dem Urheberrecht unterliegt, ist von Land zu Land verschieden. Wir können keine Beratung leisten, ob eine bestimmte Nutzung eines bestimmten Buches gesetzlich zulässig ist. Gehen Sie nicht davon aus, dass das Erscheinen eines Buchs in Google Buchsuche bedeutet, dass es in jeder Form und überall auf der Welt verwendet werden kann. Eine Urheberrechtsverletzung kann schwerwiegende Folgen haben.

Über Google Buchsuche

Das Ziel von Google besteht darin, die weltweiten Informationen zu organisieren und allgemein nutzbar und zugänglich zu machen. Google Buchsuche hilft Lesern dabei, die Bücher dieser Welt zu entdecken, und unterstützt Autoren und Verleger dabei, neue Zielgruppen zu erreichen. Den gesamten Buchtext können Sie im Internet unter http://books.google.com/durchsuchen.



Raum and Seit Materie und Energie de succession de l'organisme Seits Ouerbach





Busines





Ordentliche Veröffentlichungen der "Pädagogischen Literatur-Geselsschaft Neue Bahnen"

Raum und Zeit Materie und Energie

eine Einführung in die Relativitätstheorie

pon

Selix Auerbach



Dürr'sche Buchhandlung in Ceipzig 1921

Als mich por einem Jahrzehnt der herausgeber einer befannten Wochenschrift aufforderte, ihm einen Auffat über die Relativitätstheorie zu schreiben, begann ich meine Ausführungen ungefähr mit den Worten: "Das Abspringen von einem in Sahrt begriffenen Eisenbahnzuge ist verboten". Offenbar lehnt hiermit die Derwaltung die Derantwortung für jeden Schaden ab, der einerseits dem Abspringenden, andererseits den Außenstehenden entstehen tann. Nun war damals die Relativitätstheorie noch in voller Sahrt begriffen, und aus ihrer Popularisierung tonnte leicht ein Schaden, sowohl für die Wissenschaft als für die Caienwelt entstehen. sachlich ift dieser Schaden, mindestens der zweite, in hobem Mage eingetreten; es haben sich die phantastischsten Dorstellungen ausgebildet und zum Teil sogar festgesett. Heute liegen die Dinge wesentlich anders: der Zug ist, wenn auch nicht am Ziele, so doch am Endpunkte der hauptstrede angelangt, und die Anteilnahme des Dublitums hat sich nicht vermindert, sie hat sich eher noch weiter gesteigert. Mir wenigstens ergeht es so, daß ich im Gasthaus, im Eisenbahnwagen und gar auf der Straße die, sei es schüchtern vorbereitete, sei es aus der Pistole geschossene Frage zu boren bekomme: Sie sind doch Physiter, da habe ich eine große Bitte an Sie", worauf ich unterbrechend sage: "Ich weiß schon, Sie wollen die Relativitätstheorie erklart bekommen". Einige Male war ich auch schwach genug, das zu tun; aber, nachdem ich eingesehen habe, wie verkehrt das unter den geschilderten Umständen ist, bin ich standhaft geworden und beschränke mich auf drei Seststellungen. "Erstens" — so sage ich — "werden Sie die Sache doch nicht verstehen, zweitens werden Sie sich, auch wenn sie sie halb und halb verstehen, nicht glücklich fühlen; und drittens wird die ganze Angelegenheit niemals und nirgends in Ihre Lebensverhältnisse eingreifen." Die rein praktisch Orientierten unter den Fragestellern atmen dann erleichtert auf, und es bleiben nur die übrig, die sich für "Weltanschauung" interessieren.

Nun ist ja der Begriff Caie sehr weit zu fassen. Es gibt da Dersonen, die nach der Art ihres Berufes jeder wissenschaftlichen Dentweise fernstehen; es gibt Andre, die zwar Wissenschaft betreiben, aber nicht Naturwissenschaft, sondern Geisteswissenschaft, die mit ganglich anderen Anschauungen und Methoden operiert; und wenn auch in letter Instanz unser Problem durchaus geisteswissenschaftlichen Charatters ist. so wurzelt es doch in der naturwissenschaftlichen Anschauungs= und Ideenwelt, und in diese dringt der Geistesforscher — teils aus Fremdheit, teils aus hochmut — nur schwer und ungern ein. habe ich doch vor Jahren das folgende erlebt: ich sak als einziger Naturforscher mit mehreren Philosophen zusammen, das Gespräch fam natürlich auf die damals noch junge Relativitätstheorie, und einer ber herren bemertte: "Bur Euch Physiter mag die Sache neu und überraschend sein, wir Philosophen haben das längst gewußt". Als ich ihm nun auf den Zahn fühlte, stellte sich beraus, daß er von dem springenden Puntte in der neuen Theorie, von ihrem Wesen und Sinn nicht die leiseste Ahnung hatte. Selbst die meisten Naturforscher und insonderbeit die Biologen im weitesten Sinne mussen hier als Laien angeseben werden, weil ihnen das abgebt, was bier entscheidend ist: die geometrische Anschauungs= und die mathematische Denkweise.

Unter diesen Umständen wird nun der Ceser dieser Blätter (und ich kann ihm das gar nicht verübeln) die Frage stellen: Nun, wenn Du so vornehm bist und solche Ansichten hast, warum redest Du dann zu uns? Halte doch den Mund und überlasse alles Weitere Anderen, die es besser mit uns meinen. Nun, offen gestanden, ich bilde mir ein, es gerade recht gut mit Euch zu meinen, und deshalb

1

werde ich nicht den Mund halten; ich werde ihn freilich auch nicht aufreiken und Euch sofort die phantastischsten Dinge ins Ohr schreien. von denen Ihr nur betäubt werden würdet. Ich werde gang ruhig und langsam einiges sagen und dann noch einiges; manches andere werde ich verschweigen und Euch bitten, mir da zu glauben, wo Ihr nicht in der Cage seid, unmittelbar zu begreifen. Und ich hoffe trotdem, daß Ihr am Schlusse sagen werdet: ich weiß jett, um was es sich handelt. Und wenn ich dieses Unternehmen mit einem vergleichs= weise großen Vertrauen und Vergnügen auf mich lade, so ift dafür nicht eben der lette Grund der, daß Ihr zu einem großen Teile Dolksschullehrer seid, daß Ihr also der gludlichen Klasse angehört, die mit den Sugen im Dolte steben, dabei aber den Blid auf das höhere und höchste richten - nicht den dafür durchaus geschulten, sondern den naiven und freien Blid, mit dem man manches noch viel besser erschaut, was der "Verstand der Verständigen" nicht sieht oder nicht sehen will.

2

Unter den unzähligen Creignissen in der Geschichte des menschelichen Geisteslebens gibt es einige, die sich dadurch herausheben, daß sie in weiten Kreisen "Aussehen erregen". Salsches Aussehen und echtes. Das falsche gibt sich dadurch kund, daß es rasch abklingt, und daß die Angelegenheit bald in Vergessenheit gerät. Es läge nahe, gerade aus der Gegenwart hier Beispiele anzuführen. Nun, die Relativitätstheorie gehört nicht zu diesen Sensationen, sie wird nicht vergessen werden. Sie wird — und das ist ja das weitere Kennzeichen einer echten Entdedung — derart zum eisernen Bestande der Wissenschaft gehören, daß man alles, was zu ihr gehört, für selbstverständlich erachten und sich schließlich wundern wird, daß man jahrhundertelang blind gewesen ist.

Welches sind nun die Gründe, die einer Entdedung zu Aufsehen verhelfen? Es sind im wesentlichen drei. Erstens (um sozusagen von hinten anzufangen) die Wirkung der Entdedung auf die Technik,

also die hervorrufung von Erfindungen. Das kann sich unmittelbar vollziehen, wie beim Telephon von Bell, oder ganz allmählich, wie bei den winzigen Sünkhen, durch die hertz die elektrischen Wellen im Raume nachwies, und die sich dann zu der den Erdball umspannenden Sunkentelegraphie auswuchsen. Sür die Relativitätstheorie kommt dieses Moment nicht in Frage; denn in der nächsten Zeit wird sie ganz gewiß keine Erfindungen zur Solge haben; und ob sie überhaupt jemals ins praktische Seben der Menscheit unmittelbar eingreisen wird, erscheint vorläufig höchst zweiselhaft.

Zweitens erregt eine Entdedung Aussehen, wenn sie dem Menschen Neues vor Augen führt, natürlich stillschweigend vorausgesetzt, daß das Neue auch wirklich interessant ist. Das Sernrohr hat uns die Phase der Venus und die Ringe des Saturn enthüllt, und die Röntgenskrahlen haben uns in das Innere des menschlichen Körpers Einblick verschafft. Nun hat auch die Relativitätstheorie uns Phänomene nahe gebracht, die man früher nicht kannte oder nicht verstand; aber das sind Erscheinungen, die man nur in den intimsten Räumen des Caboratoriums beobachten oder mit den raffiniertesten astrosnomischen Methoden sesstellen kann; für die große Masse der Menschpeltet kommen sie nicht in Betracht.

Bleibt also nur noch der dritte Grund übrig: die Umwälzung, die die Entdeckung in unserer Weltanschauung hervorruft. Diese Weltanschauung kann religiös oder philosophisch sein; früher war sie mehr jenes, jeht ist sie mehr dieses. Die Theorie des Kopernikus, daß sich nicht die Sonne um die Erde, sondern die Erde um die Sonne drehe, ries einen begreislichen Sturm hervor in einer Zeit, wo die ganze Menscheit ihre Weltanschauung auf der Bibel ausbaute; und die Kirche muhte einschreiten, wollte sie ihren Bau nicht in sich zussammenbrechen sehen. Übrigens hat sie sich unnötig ausgeregt; denn das kopernikanschen System, das später von ihr selbst sanktioniert wurde, hat ihr nicht im geringsten geschadet. Ähnlich steht es mit dem Darwinismus: auch er wühlt das heiligste auf, die Idee der Weltschöpsfung und der Erschaffung des Menschen; auch er fand in der Kirche

den Sammelpunkt der Gegner, und auch bier bat sich mit der Zeit eine Berubigung vollzogen, insofern die firchliche Wissenschaft vieles pon der Cebre gebilligt bat, während manches andere, was sie ablehnte, ohnehin als unhaltbar aufgegeben werden mußte. Don alledem kann in unserem Salle nicht die Rede sein. Es handelt sich bier zunächst einmal um die Erkenntnis, daß wir nichts absolutes, sondern nur relatives begreifen können, und das ist doch gewiß etwas, was der Glaubenslehre gerdaezu sympathisch sein muß. Und wenn unsere Cehre weiterhin die alte Auffassung von Raum und Zeit umstürzt und auf eine neue, breitere Basis ftellt, so steht darüber weder in der Bibel noch sonst in den Büchern der Kirche irgend etwas, was dem entgegenstunde. Es fann sich also hier nur um eine philosophische Umwälzung handeln, um die neue Sassung der naturphilosophischen Grundbegriffe Raum und Zeit, Materie und Energie. Diese Grundbegriffe, insbesondere die von Raum und Zeit, bat sich der Physiker bisher von der Philosophie geborgt, er hat sie gutgläubig so übernommen, wie sie ihm vom Philosophen, namentlich von Kant, zur Derfügung gestellt wurden. Im Sinne des Naturforschers waren es freilich nur Rohstoffe, es fehlte ber Zuschnitt; deutlicher gesprochen: der Philosoph überließ es dem Physiter, die Begriffe auf Einheiten zurudzuführen und eraft zu messen; und dieser Aufgabe bat sich die Physit aufs gewissenhafteste und bis ins feinste entledigt. Aber da zeigte sich nun etwas ganz unerwartetes: die physitalische Messung führte die philosophischen Begriffe ad absurdum, d. h. sie wies nach, daß sie an unlösbaren inneren Widersprüchen litten. bleibt dem heutigen Physiter teine andere Wahl, als die Bildung der Begriffe selbst in die hand zu nehmen. Kurz gesagt: der Physiker liebt sich genötigt, dem Philosophen, bei dem er bisher zur Miete wohnte, zu fündigen und sich ein eigenes haus zu bauen.

3

Was ist denn nun eigentlich die Relativitätstheorie und was will sie? Da werden wir uns naturgemäß zunächst an den Namen

balten und sagen: Sie stellt die Erkenntnis auf, daß wir Alles nur relativ zu erkennen vermögen, daß uns hingegen absolute Erkenntnis verschlossen ist. Das bezieht sich zunächst auf Raum und Zeit, dann aber auch auf Alles, was sich in ihnen herumtreibt und abspielt, also auf Bewegung, Materie, Energie usw. Da zeigt sich nun sofort die Kluft zwischen Philosophie und Physik. Der Philosoph wird sich mit handen und Sugen dagegen strauben, daß man ihm sein Reich so offensichtig und so wesentlich beschneide. Der Physiker ist nicht in diesem Make erpicht auf die Größe seines Reiches, er sieht mehr auf die Sicherheit des Besitzes und lebnt die herrschaft über Gebiete ab, die er nicht ordnungsgemäß verwalten fann. Der Physiter bescheidet sich also, und in diesem Sinne ist die neue Theorie eine Bescheidungs- oder Derzichttheorie. Das wäre nun freilich nur eine negative Cat, ein Rüczug; und wenn ein solcher auch, sobald ihn die Umstände gebieten, durchaus gelobt werden muß, so hinterläßt er doch das Ge= fühl der Mißstimmung. Es wäre schon aut, wenn wir eine Auffassung zustande brächten, die uns in dieser Lage zu trösten und aufzumuntern vermöchte. Und diese Auffassung brauchen wir gar nicht erst mühlam "zustandebringen" (was immer einen gewissen Derdacht erregen würde), sie liegt offen zutage. Der Physiter ist, wie gesagt, des Cehn= zustandes, in dem er sich der Philosophie gegenüber befindet, mude; er will sich auch hinsichtlich der Grundlagen seines Gebäudes unabbängig machen, er will sich seinen eigenen Raum und seine eigene Zeit schaffen. Und dazu ist er geradezu gezwungen, wenn er sieht, daß ihn die entlehnten Begriffe ju Widersprüchen mit der Erfahrung führen; denn die Erfahrung ist und bleibt seine einzige Göttin. Er sett sich nicht hin, schließt die Augen und gewinnt durch Nachdenken die Begriffe von Raum und Zeit; er sieht vielmehr mit offenen Augen zu, wie die Dinge sich abspielen. Er veranlagt, wenn er selbst mehr Theoretifer ift, seinen experimentierenden Kollegen, möglichst viele Experimente anzustellen und ihm das Ergebnis mitzuteilen; und auf Grund dessen stellt er fest, was Raum und Zeit sind und was für Eigenschaften sie haben. Er tauft sich nicht einen fertigen Anzug, der dann an ihm herumschlottert; er schneidert ihn sich selbst und hat dann die Genugtuung, daß er ihm paßt. Dielleicht paßt er ihm nicht gleich das erstemal, denn er ist ja ein ungeübter Schneider; aber der zweite und der dritte wird immer vollkommener werden. Nun, die Physis hat sich drei solche Anzüge gebaut, einen klassischen, einen modernen und einen ganz modernen (von einem "allermodernsten", eben erst bekannt werdenden hier zu schweigen); und nunmehr ist sie in dieser hinsicht am Ziele ihrer Wünsche.

Da haben wir also zwei gang neue Begriffe: den physitalischen Raum und die physitalische Zeit oder, wie wir auch sagen konnen: den objettiven Raum und die objettive Zeit, im Gegensat zu den subjektiven Begriffen des Philosophen. Und in diesem Sinne kann man die neue Theorie als Objektivierungstheorie von Raum und Zeit fassen. Ja, dieser Name mare in mancher hinsicht vorzuziehen, weil er etwas positives aussagt; weil er einen Schritt vorwärts darstellt, eine Verankerung der Grundbegriffe in das Nehwerk der Es war doch bis jett ein recht merkwürdiger Zustand, daß der Physiter zwar alles übrige, Elastizität und Elettrizität, Schall und Licht, und was sonst noch alles, auf Grund seiner Erfahrungen definierte, die beiden Grundbegriffe aber, Raum und Zeit, gutgläubig hinnahm. Das soll jest aufhören, und damit wird die Phusik erst so recht eine einheitliche und selbständige Wissenschaft. Raum und Zeit sind keine Phantome mehr, sie sind Eigenschaften der Dinge gerade wie ihre Sarben oder ihre eleftrischen Cadungen. Also: Objektivierungstheorie von Raum und Zeit.

Aber ein jedes Ding kann man von verschiedenen und (wenn es nicht gerade der Mond ist) sogar von entgegengesetzen Seiten betrachten; und so auch unser Problem. Der Objektivierung steht eine Subjektivierung gegenüber, in dem Sinne, daß wir wieder lernen müssen, naiv zu betrachten. Wir sind ja gräßlich verbildet, wir können nichts sehen, so wie wir es unmittelbar sehen, sondern immer so abgeändert oder ergänzt, wie wir es uns denken oder wie wir uns erinnern, es früher oft gesehen zu haben. Wir sehen nicht mit den

leiblichen, sondern mit den geistigen Augen, wir falfchen die Sarben, und so fälschen wir auch den Raum. Was sehen wir denn? Doch offenbar eine Släche, also etwas Zweidimensionales, nämlich das nach außen verlegte Slächenbild, das auf unserer Nethaut durch demische Prozesse entstanden ist. Aber wir wissen, daß sich dieses Bild, je nachdem wir das eine oder andre Auge schlieken, etwas anders ausnimmt, und daß es sich start verandert, wenn wir selbst unseren Standpunkt verändern; und aus diesem Wissen bauen wir einen forperlichen, dreidimensionalen Raum auf, gunächst den perspektivischen, und dann weiter den objektiven, geometrischen, in dem alle Derhältnisse überall gleichmäßig und unabhängig von unserem Standpuntt nach Cange, Breite und hobe geordnet sind. Unterstützt werden wir dabei durch den Tastsinn, der uns auf anderm Wege zu demselben Ergebnisse führt. Zu demselben, aber doch auch wieder zu einem anderen; denn Sehraum und Castraum erweisen sich durchaus nicht als völlig identisch. Es treten da mancherlei interessante gragen auf, 3. B. die jest wieder lebhaft diskutierte nach der Gestalt des himmelsgewölbes, auf die hier einzugeben nicht der Ort ist.

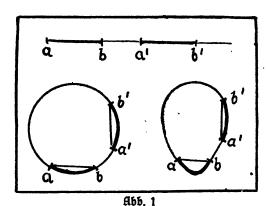
A

Bleiben wir vielmehr bei dem Raumbegriffe stehen, wie er sich im Cause der Geistesgeschichte gebildet hat. Die naivste und alteste, aber freilich schon start durch die unbewußte Denkarbeit beeinflußte Dorstellung ist die eines Gefäßes, einer Schachtel, in der sich die Dinge befinden und herumtreiben; also eine objektive Dorstellung. Dann kam der große Umschwung, die unerhörte Cat des großen Immanuel Kant, der dem Raum alles Reale nahm und ihn für die Sorm erklärte, in der wir die Dinge wahrnehmen. Es gibt also ein für uns freilich nicht erkennbares Ding an sich, das raumlos ist; und erst durch die Sorm, in der wir es wahrnehmen, wird es uns zugänglich. Erweitert wird diese Theorie durch die hinzunahme der Zeit als der inneren Sorm unserer Anschaung; aber davon wollen wir, um möglichst einfach zu bleiben, vorläufig

ableben. In einem bestimmten Augenblick sind uns also die Dinge durch ihre räumliche Sorm gegeben. Der nabeliegende Einwand, dak sich uns die Dinge doch auch noch anderweitig kundgeben, durch helligkeit und garbe, durch Geruch und Drud und vieles andere, macht allerdings nachdenklich, soll uns aber hier gleichfalls nicht stören. Entscheidend für Kants Theorie aber ist der Zusak, daß uns diese Sorm der äußeren Anschauung, daß uns der Raum angeboren ist, daß wir ihn nehmen mussen, wie er ist, und daß wir außerstande sind, uns über ihn weitere Gedanken zu machen. Die Physiker nahmen die Kantische Sassung des Raumbegriffes willig auf, weil sie ihnen sehr bequem war; aber sehr bald zeigte sich, daß man durch den 3usak der angeborenen und damit einzig möglichen Raumporstellung Deshalb gab man unter der Sührung des überaus beengt war. großen Naturforschers und Naturphilosophen Helmholk diese Einengung auf und erklärte den Raum zwar nach wie vor für die Sorm unserer Anschauung, aber für eine durch Erfahrung gewonnene. Wenn sie aber durch Erfahrung, und sei diese noch so vielfältig und tausendjährig, gewonnen ist, so tann sie durch eine neue Erfahrung abgeandert ober gar umgestoßen werden. Ja noch mehr, es fann gezeigt werden, daß dieser Erfahrungsraum nur einer der vielen möglichen Denkräume ist, über die man sich durch Denkarbeit eine bestimmte Dorstellung zu bilden vermag.

Stellen wir uns, um diesen Dentprozeß schrittweise und so durchzuführen, daß wir solange wie möglich anschaulich bleiben, eine Welt von einsacher räumlicher Mannigsaltigkeit vor, also eine Linie, und auf dieser Linie punktartige, aber intelligente Wesen! Diese kennen nichts weiter wie ihre lineare Welt, und von einem Orte dieser Welt kann man sich nur entweder nach rechts oder nach links bewegen. Aber solcher Welten gibt es für uns, die wir auf einer höheren Warte stehen, nicht eine einzige, sondern unzählig viele. Erstens die geradlinige, zweitens die Welt von der Sorm einer Kreislinie, drittens die Welt von der Sorm einer Eilinie usw. Den Begriff einer geraden oder krummen Linie kennen jene Punktwesen

offenbar gar nicht, sie kennen nur "die Linie", sie ist für sie "gerade", gleichviel, ob sie uns gerade oder krumm erscheint. Und sie würden gar nicht auf den Gedanken kommen, daß man von einem Ort zu einem andern auf verschiedenen Wegen gelangen könne, es gibt eben nur "den Weg". Aber ein ganz merkwürdiger Unterschied ist zwischen der geradlinigen und der kreislinigen Welt festzustellen: wenn man nämlich geradeaus geht, kommt man in der ersteren nie wieder in die heimat zurück, wohl aber in der letzteren. Die geradelinige Welt ist unendlich, die kreisförmige ist endlich und doch un-



begrenzt, sie ist in sich geschlossen. Und ein zweiter grundslegender Unterschied besteht zwischen der geraden und Kreisswelt einerseits und der Eilinienwelt ans dererseits. Wenn zwei Punktwesen mit immer gleicher Geschwindigkeit vorswärts schreiten, bleis

ben sie nach ihrer Meinung in immer gleichem Abstande voneinander, und das gilt für alle drei Welten in ganz gleicher Weise. Sür uns aber gilt das nur für die beiden ersten, für die Punktmenschen auf der geradslinigen ohne weiteres, für die auf der Kreislinie ebenfalls, gleichviel ob wir als Abstände die Bögen (wie die Punktmenschen es tun) oder die Sehnen wählen. Dagegen gilt das für die Eilinienmenschen nur für die Bögen, nicht aber für die uns höher organissierten Wesen zugänglichen Sehnen: denn bei gleicher Bogenlänge ist die Sehne an der Eispise kleiner als an der flachen Rundung. Gerade das interessantesse Ergebnis ihrer Wanderung entgeht also den Eilinienswesen.

Geben wir jest einen Schritt weiter, nämlich gur flächenhaften Welt, in der wir uns zweidimensionale Wesen, also eine Art von Schattenwesen, vorstellen wollen. Diese Wesen halten wiederum ihre Welt für die einzig mögliche; wir aber wissen, daß es eine ebene Welt, eine Kugelwelt, eine Ciwelt und noch viele andere gibt, und in jeder von ihnen gelten gang andere Gesetze. In der Ebene gilt ber berühmte Sat, daß sich parallele Linien niemals schneiden; laufen dagegen auf der Kugelfläche zwei Linien etwa von zwei Punkten des Äquators beide genau nach Norden, so treffen sie sich im Nordpol. Nun fann man allerdings diesem Salle einen anderen gegenüberstellen, wo sich die Parallelen nicht schneiden: wir nehmen einfach zwei, von Westen nach Often um die Erde herumlaufende Paralleltreise. Das kommt offenbar daber, daß wir der Kugel einen Nordpol, aber keinen Oftpol zuerkannt haben; das Ergebnis hangt somit gang von unserer Auffassung der Derhältnisse ab. Ebene gilt ferner der Sat, daß es zwischen zwei Punkten nur eine einzige fürzeste Linie, nämlich die gerade Linie, gibt; auf der Kugel gibt es keine einzige gerade Linie, aber beliebig viele kurzeste, nämlich gleich turze Derbindungslinien, 3. B. zwischen den beiden Polen die sämtlichen Meridiane. In der Ebene ist die Winkelsumme eines Dreiedes immer zwei Rechte, auf der Kugelfläche kann sie bis zu vier Rechten anwachsen; 3. B. ift sie gleich drei Rechten in dem Dreis ed, daß aus zwei aufeinander senfrechten Meridianen und dem das zwischenliegenden Äquatorviertel gebildet wird. Endlich ailt auch hier der Gegensak, daß die Ebene unendlich, die Kugelfläche aber endlich und doch unbegrenzt ist.

Bei aller Derschiedenheit haben indessen die ebene und die sphärische Welt etwas gemeinsames: die Krümmung ist überall dieselbe, und zwar desto kleiner, je größer die Kugel ist, am kleinsten, nämlich geradezu null, für die Ebene. Die überall gleiche Krümmung hat zur Folge, daß sich Linien oder Siguren, z. B. ein Dreieck, bei der Wanderung im Slächenraum immer ganz gleich bleiben. Bei der Eisläche ist dagegen die Krümmung an verschiedenen Stellen

verschieden, an der Spitze am größten, in der Mantelmitte am kleinsten; und infolgedessen wird ein Oreieck, wie wir es von unserem erweiterten Standpunkte aus betrachten, seltsame Deränderungen erfahren. Alles in Allem: es gibt sehr verschiedene zweidimensionale Welten; um aber die Derschiedenheit der Gesetze in ihnen zu erfassen und zu verstehen, muß man entweder auf einem höheren, nämlich dreidimensionalen Standpunkte stehen, oder man muß, wenn man ein zweidimensionales, in einer dieser Welten sebendes Wesen ist, so intelligent sein, daß man sich mit seinem Denken über die Engigkeit der eigenen Welt zu erheben vermag; daß man durch Denken ersetz, was die Anschauung versagt.

Nun steigen wir zur dreidimensionalen, also zu unserer Welt, auf. Jest sind wir, die wir bisher die Überlegenen waren, die Dummen. Wir halten unsere Welt für die einzig mögliche. Wir sagen: es gibt wohl sehr verschiedene zweidimensionale Welten, aber nur eine ein= zige dreidimensionale, eben die unfrige. Und wenn wir uns bei dieser These hinter den großen Kant verschanzen, so ist es noch sehr zweifelhaft, ob er damit einverstanden wäre. Jedenfalls brauchen wir uns nur ein vierdimensionales Wesen gedanklich vorzustellen, um einzusehen, wie weidlich dieses uns auslachen würde. Wem es also keinen Genuß bereitet, ausgelacht zu werden, der soll seinen Derstand ein wenig anstrengen und sich sagen: So gut, wie es eine ebene Släche, eine Kugelfläche und eine Eifläche gibt, so gut gibt es auch einen "ebenen Raum", einen "Kugelraum" und einen "Eiraum". Natürlich: anschauen kann ich diese Räume nicht, anschausich ist für mich nur der eine Raum, der für mich in keine dieser Kategorien gebort, sondern der "Raum schlechthin" ist; aber gedanklich vorstellen fann ich sie mir. Man fann doch ohnehin nicht alles anschauen, was man innerlich tropbem begreifen fann. Übrigens kann man sich sogar bis zu einem gewissen Grade eine Anschauung von den Derhaltnissen im spharischen Raume verschaffen, indem man gewisse, seltsam konstruierte Gläser vor die Augen sett, oder indem man sein eigenes Spiegelbild in einer jener, in Garten aufgestellten Glastugeln betrachtet, während man sich dreht und diegt, nähert und entsernt. Soviel aber sieht man auch schon durch blohes Nachbensen ein: je nachdem unser Raum eben oder sphärisch ist, werden (bei gleicher Grundlegung) ganz andere Gesetze in ihm gelten. Was dort eine gerade Linie ist, ist hier eine trumme; was dort ins unendliche verläuft, ist hier in sich geschlossen usw. Nach allem, was uns die Astronomie und die Optik lehrt, und was hier nicht wiedergegeben werden kann, haben wir allen Grund zu der Annahme, daß unser Raum beinahe, aber nicht völlig eben ist, daß er eine außerordentlich kleine, aber sich doch in ungeheuren Räumen und für seine Beobachtungsmittel bemerklich machende Krümmung besitzt.

Wie man sieht, wird der Raum auf diese Weise ein Gegenstand naturwissenschaftlicher Sorschung; man läßt ihn sich nicht mehr als ein Geschent, und zwar als ein Danaergeschent, in den Schoß fallen, man versucht ihn sich zu verdienen. Man zieht Alles heran, was im Raum existiert und in ihm sich abspielt (und was wäre das nicht?), um es dis auf die Nieren zu prüsen. Und da es der Naturforscher mit irdischen und himmlischen Bewegungen, mit optischen und elektrischen Erscheinungen zu tun hat, so dietet sich hier ein reiches Seld der Betätigung dar, von dem wir später der Reihe nach einiges für unsere Zwede wichtiges aussesen werden.

5

Dorerst aber müssen wir unsere Betrachtungen allgemeiner Natur noch erweitern, um Gelegenheit zu finden, den anderen Grundbegriff, die über dem Raum beinahe vergessene Zeit, in ihr Recht einzusehen.

Die Zeit ist nach Kant auch eine Sorm unserer Anschauung, aber nicht äußeren, sondern inneren Charatters. Ich kann alle Sinne ausschalten: Gesicht, Gehör, Castsinn usw., und habe trozdem das Bewußtsein ablaufender Zeit. Sreilich ist mit dieser Zeitempfindung in irgendwie exakter Art nichts anzufangen. Bald "langweilt" sich der Mensch, bald sindet er es "kurzweilig; "die Zeit ist mir wie im

Sluge vergangen", sagt der Eine; und der Andre jammert nach einer schlaflosen Nacht: "es wollte gar nicht Morgen werden". diesen Umständen bleibt dem Naturforscher gar nichts anderes übrig, als auch zur Sestlegung der Zeit aus seinem Inneren in die Außenwelt binauszutreten und die Zeit mit dem Raume in Beziehung zu seken. Man weiß, wie das geschieht: durch den Begriff und das Bewegung ist Anderung des Ortes im Phanomen der Bewegung. Raume mit der Zeit; es gibt geradlinige und frummlinige, gleich= förmige und ungleichförmige Bewegung. Um ein Zeitmaß zu erhalten, wie es das Zentimeter für die Raumstrede ist, muß man sich an irgendeine Bewegung halten, von der man annehmen darf, daß sie sich in immer genau gleicher Weise abspielt; eine solche Bewegung ist die Drebung der Erde um ibre Achse. So gelangt man zur Zeiteinheit des Tages und durch Teilbildung zu der viel kleineren, Zentimeter und Sekunde sind also aber brauchbareren Setunde. die Maßeinheiten für Raum und Zeit.

Sind denn nun aber diese beiden Begriffe wirklich so ganz wesensverschieden? Schon die Ableitung der Zeiteinheit aus einer räumlichen Bewegung ist geeignet, uns in dieser hinsicht mißtrauisch zu
machen. Um jedoch ernsthaft in das Wesen dieses Derhältnisses einzudringen, müssen wir eine besondere Betrachtung anstellen; und
dabei bedienen wir uns wieder der Methode des Analogieschlusses
von niederen auf höhere Derhältnisse, wie wir sie schon bei der Betrachtung der ein-, zwei- und dreidimensionalen Westen mit Erfolg
benutzt haben.

Stellen wir uns Schattenwesen, aber mit Verstand begabt wie wir Menschen, in einer zweidimensionalen, ebenen Welt vor; und diese Ebene möge sich gleichmäßig durch unsere dreidimensionale Welt hindurchbewegen¹). Don dieser Bewegung nehmen die Schatten-wesen natürlich nicht das geringste wahr; für sie ist ja die Ebene, in der sie leben, die ganze Welt. Nun soll diese Ebene bei ihrem Dor-

¹⁾ In der Sigur ist diese Ebene, die auf der Papierebene senkrecht steht, nur als Linie zu sehen.

schreiten auf eine in unserem dreidimensionalen Raume belegene, auf ihr senkrechte gerade Linie stoßen. In einem bestimmten Augenblide nehmen dann jene Wesen einen Punkt wahr, der vorher nicht da war, er bleibt eine Zeitlang bestehen und verschwindet schließe

lich ebenso geheimnisvoll wie er aufgetaucht war. Die Schattenwesen erklären alsdann: eine bestimmte Zeit hindurch (fagen wir, eine Setunde lang) ift ein Puntt erschienen; wir dagegen sagen: das Gebilde ist immer da, aber es ist kein Dunkt, sondern eine Linie. Jene sprechen von einer Zeit= dauer, wir von einer Raumstrede. Noch deutlicher viel= leicht wird uns die Derschieden= beit der Auffassung, wenn wir eine ichrage Linie nehmen. Die Schattenwesen seben dann plöglich einen Punkt auftauchen, sie seben, wie sich dieser Punkt in ihrer Welt bewegt, wie er nacheinander verschiedene Cagen einnimmt und zulett verschwindet. Was also für uns eine schräge Strede, ein Nebeneinander von

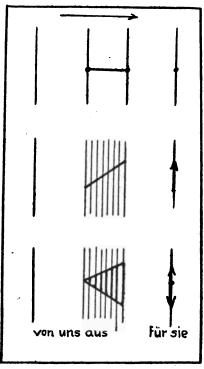


Abb. 2-4

Punkten, ist für sie eine Bewegung, ein Nacheinander von Punkten. Oder nehmen wir drittens ein Dreied mit der Spihe voran! Die Schattenwesen sehen zunächst einen Punkt, aber dieser Punkt wächst sich zu einer immer länger werdenden Linie aus. Was für uns "Dersbreiterung im Raume" ist, ist für jene ein "Wachsen mit der Zeit".

Und nun der Analogieschluß auf uns selbst! Jetzt müssen wir die Rolle der Beschränkten übernehmen gegenüber einem Wesen höherer Art, das in einer vierdimensionalen Welt lebt. Auch wir sprechen vom Auftauchen von Dingen, von ihrer Bewegung, von ihrem Wachsen. Das vierdimensionale Wesen aber würde in allen diesen Sällen von einem Nebeneinander, von einer Gleichzeitigkeit sprechen und uns bemitseiden, daß wir für diese Mannigsaltigkeit des Nebeneinander, die sich im vierdimensionalen Raume abspielt, keine Anschauung haben. Da haben wir also das anschauliche Wesen der Zeit: sie ist die vierte Raumdimension für die Dorstellung solcher Wesen, die dafür keine räumliche Anschauung mehr aufzubringen vermögen; und diese Wesen sind wir selbst. Sagt doch schon Dante von der Gottbeit, daß sie Alles, was wir nacheinander wahrnehmen, mit einem Blide überschaue.

"O teurer Baum, der du so hoch gediehst, Daß — wie wir Sterblichen am Dreied sehen, Daß es zwei stumpse Wintel nie umschließt — Du die zufäll'gen Ding', eh sie geschehen, Ertennen magst, von jenem Licht erhellt, Dor dem wie Gegenwart die Zeiten stehen."

"Der Cauf der Dinge, der nicht Raum und Zeit, Das Buch der Elemente, überschreitet, Steht ganz vor Gottes Aug' absonterseit."

Unsere dreidimensionale Welt wandert durch eine höhere, vierdimensionale hindurch, und die räumlichen Mannigfaltigkeiten, die sich dabei ergeben, nennen wir zeitliche Erscheinungen. Raum und Zeit sind nichts Wesensverschiedenes, sie sind die vier Mannigsfaltigkeiten, die vier Dimensionen der West.

Wenn wir nun versuchen, diese vierdimensionale Welt zu zeichnen, so schwieren wir natürlich an der Beschränktheit unserer anschaulichen Organisation. Den dreidimensionalen Raum können wir bekanntslich durch sogenannte Koordinaten kennzeichnen, d. h. wir wählen

irgendeinen Raumpunkt als Nullpunkt, von dem aus wir die Streden rechnen, und legen durch ihn drei aufeinander senkrechte Linien, die Koordinatenachsen, die erste, die X-Achse, nach rechts (und links), die zweite, die Y-Achse, nach hinten (und vorn), die dritte, die Z-Achse, nach oben (und unten). Auf dem Papier kann man das nur perspektivisch machen, indem man sich etwa die Papierebene als die senkrechte X-Z-Ebene denkt, diese etwas schräg von der Seite bestrachtet und so die Y-Achse in perspektivischer Derkürzung erhält.

Irgendein Punkt des Raumes ist dann durch seine
Koordinaten x, y, z in
diesem "Bezugssystem" gekennzeichnet, d. h. er liegt
um x cm nach rechts, um
y nach hinten und um z
nach oben. In einem anderen Bezugssystem hat er
offenbar andere Koordinaten, der Ort ist ein relativer Begriff und durchaus vom Bezugssystem abhängig. Dagegen sieht man
sofort ein, daß die Ent-

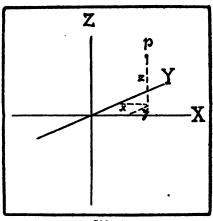
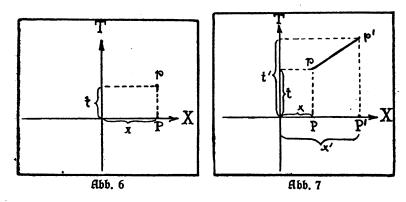


Abb. 5

fernung zweier Punkte voneinander dieselbe bleibt, wenn man das eine Bezugssystem durch ein anderes, gegen jenes verschobene oder verdrehte, erset; die Koordinaten des einen Punktes ändern sich dann genau um ebensoviel wie die des anderen; die Entsernung, überhaupt eine Strede, ist also vom Bezugssystem unabhängig, sie ist, wie man sagt, beim übergange von einem Bezugssystem zu einem anderen der gedachten Art, eine Invariante.

Soweit der dreidimensionale Raum. Nun aber soll eine vierte Achse, die Zeitachse oder T-Achse, hinzugefügt werden; aber wohin in aller Welt soll ich sie denn ziehen, da doch alles vergeben ist?

Nun, in meiner Anschauungswelt kann ich sie tatsächlich nicht unterbringen; ich muß mich auf meinen abstrakten Derstand zurückziehen und dort die Angelegenheit rein gedanklich erledigen, was nach einiger Übung ganz gut geht. Es gibt aber noch ein anderes Austunftsmittel; und obgleich es nicht entsernt dieselbe Allgemeinheit hat wie jenes, wollen wir uns doch seiner bedienen, da es für unsere Zwede völlig ausreicht. Was uns interessiert, ist doch die Einordnung der Zeit in den Raum. Aber dazu brauchen wir doch nicht gleich den allgemeinsten, den dreidimensionalen Raum zu nehmen, es genügt der zweis oder gar der eindimensionale Raum; und dann haben



wir offenbar die Möglichkeit, mit drei Achsen oder gar mit zweien auszukommen, können also im ersteren Salle eine perspektivische und im letzteren sogar eine vollkommene, auf die Papierebene beschränkte Zeichnung entwerfen. Nehmen wir der Einsachheit halber diesen letzteren Sall, so haben wir also vom Nullpunkte aus zwei aufeinander senkrechte Achsen zu ziehen, die Ortsachse X der x nach rechts und die Zeitachse T der t nach oben. Irgendein Punkt in der Ebene, z. B. p, ist dann nicht etwa in Wahrheit ein Punkt dieser Ebene, da es doch nur eine Linie gibt, er stellt vielmehr den Punkt P dieser linearen Welt dar, aber er stellt ihn dar in einem bestimmten Zeitzpunkte t: x und t sind seine Raum-Zeit-Koordinaten. Derschiedene

Punkte zu gleicher Zeit liegen sämtlich auf einer horizontalen, derselbe Punkt zu verschiedenen Zeiten liegt immer auf derselben vertikalen Geraden. Betrachten wir endlich zwei beliebige Punkte zu
verschiedenen Zeiten, z. B. p und p', und verbinden sie, so stellt die
so gewonnene schräge Linie nicht in Wahrheit eine solche dar, sondern
eine Bewegung auf der X-Achse, von P bis P', und zwar derart,
daß P die Lage zurzeit t, P' die Lage zurzeit t' ist. Es gibt ja in
der Praxis eine sehr verbreitete Methode, die graphische Darstellung,
die in dieser Weise verfährt; für uns aber handelt es sich nicht um etwas
praktisches, sondern um die sinnbildliche Darstellung einer neuen,
erkenntnistheoretischen Auffassung, nämlich der Gleichartigkeit von
Raum und Zeit.

Aber einen haten bat die ganze Sache doch noch; und einen so bedeutsamen, daß wir uns wohl oder übel daran aufhängen mussen, wenn wir keinen Ausweg finden. Auf der Raumachse messen wir Streden in Zentimetern, auf der Zeitachse in Sefunden, also auf beiden in gang verschiedenem Mage, und zwischen diesen Magen besteht gar teine Brude. Das geht doch auf teinen Sall; das wurde fortwährend zu den größten Unstimmigfeiten führen, gerade wie wenn wir im Wirtschaftsleben zwei verschiedene, voneinander unabhängige Münzeinheiten hätten. In der heutigen Zeit, wo beinahe jeder Mensch etwas von "Valuta" weiß, braucht man das ja nicht erst langatmig auseinanderzuseten. Wir mussen eben auch Raum und Zeit in ein deutliches und festes Valutaverhältnis zueinander bringen. Aber bei dem Dersuche, das zu tun, sind und bleiben wir ratios. Denn, wenn wir nicht nur Streden, sondern auch Zeiten in Zentimetern messen wollen, so müssen wir doch von der Verknüpfung ausgehen, die zwischen Strede und Zeit besteht, und das ist offenbar das, was man die Geschwindigkeit der Bewegung nennt, d. h. die Strede, die unfer Puntt in einer Setunde gurudlegt, ausgedrudt in Zentimetern. Aber welche Geschwindigkeit kommt bier in Frage? Jeder Puntt hat doch in dieser Welt der Mannigfaltigkeiten eine andere Geschwindigkeit; und wenn die früher betrachteten Schattenwesen

in der Slächenwelt so intelligent sind, daß sie eine Streckentheorie der Zeit ausbilden, daß sie also das Nacheinander von Dunkten, das sie beim Durchkreugen einer schrägen Linie mahrnehmen, in ein Nebeneinander von Punkten umzuwandeln wünschen, so sind sie doch über das Umwandlungsverhältnis völlig ratlos; einfach deshalb, weil sie von ihrer Bewegung durch den dreidimensionalen Raum gar nichts wissen; und gerade von der Geschwindigkeit dieser Bewegung bangt doch die Umrechnung ab. Aber auch wenn wir ihnen pon unserem freieren Standpuntte aus belfen, tommen wir doch nicht zum Ziel; denn die Umrechnung bleibt immer abbängig davon. erstens wie schnell sich die Schattenebene bewegt und zweitens wie schräg die Linie ift. Zu einem einheitlichen Umrechnungssate gelangen wir also auf diese Weise sicherlich nicht. Wir können das Problem nur lofen, wenn es uns gelingt, eine Geschwindigkeit ausfindig zu machen, die eine allgemeine, alles Geschehen in der Welt umspannende Bedeutung hat; wenn wir eine Bewegung angeben fönnen, die unter allen Umftanden dieselbe Geschwindigkeit bat, und zugleich eine, die geeignet ist, bei allen Dorgängen in der Welt als Universalmaß zu dienen. In der groben Welt der Materie gibt es eine solche Bewegung, eine solche Geschwindigkeit nicht; und deshalb kann die Relativitätstheorie, in dem Sinne der Dereinheitlichung von Raum und Zeit, auf mechanischem Wege nicht zum Endziele gelangen. Wohl aber gibt es in der feineren, atherischen Welt eine solche Geschwindig= feit: die Geschwindigkeit des Lichts; und erst durch deren Einführung können wir unserer Theorie festen halt und allgemeine Bedeutung Wie das zu verstehen ist, wird freilich erst später flar verleiben. werden.

6

Wir sind nämlich mit unseren letten Betrachtungen, die dieserhalb auch nur vorläufige sein sollen, rascher vorangeeilt, als wir vielleicht hätten tun sollen. Wir kehren also noch einmal um und bleiben an der Stelle unseres Weges stehen, wo sich unser Problem in seiner einfachsten Sorm auftut. Es ist das, historisch gesprochen, die Stelle, wo nach dem Wiedererwachen der Naturwissenschaft sich die ungeheure geistige Umwälzung vollzog, die mit den leuchtenden Namen eines Kopernitus, Galilei und Newton verfnüpft ist; jeder von ihnen ein großer Dertreter des Jahrhunderts, in dem er geboren war, des fünfzehnten, sechzehnten und siebzehnten.

Beginnen wir mit Kopernitus! Zu seiner Zeit herrschte allgemein und seit anderthalb Jahrtausenden unbestritten das ptolemäische Weltsustem. Nach ihm ift die Erde der Mittelpunkt der Welt, um sie herum dreben sich der Reibe nach der Mond, Mertur und Denus, bann die Sonne, die äußeren Planeten und schließlich das ganze heer der Sigsterne. Dabei ift die Bewegung von Mond und Sonne im großen gangen gleichförmig, und fie erfolgt ftets in derfelben, uns wohlbekannten Richtung. Die anderen "Planeten" dagegen halten zuweilen in ihrer rechtläufigen Bewegung turze Zeit inne, werden rudlaufig, beschreiben ichleifenartige Bahnen und fegen dann erst wieder ihre normale Bahn fort. Man konnte das, etwas fünstlich, aber bis in die Einzelheiten genau, dadurch erklären, daß man annahm, sie drehten sich nicht bloß in einem ihrer Jahre um die Erde, sondern außerdem noch im Caufe eines Erdjahres auf einem fleineren Kreise um einen gedachten Punkt, also etwa, wie wenn man auf dem Rande eines großen Rades ein fleines Rad rollen läßt. Es entstehen dann wirklich zu Zeiten jene Bahnschleifen, und zwar bei den uns näheren Planeten nur eine oder zwei, bei den ferneren aber viele während eines ganzen Umlaufes. Man nennt die kleinen Kreise Epizyklen und die gange Bahn eine Epizykloide.

Kopernitus kehrte nun den Spieß um und erklärte: nicht alle übrigen Körper drehen sich um die stillstehende Erde, sondern die Erde dreht sich (in einem Tage) um ihre Achse und außerdem (in einem Jahre) um die Sonne, die ihrerseits stillsteht. Sür das Bewegungsverhältnis zwischen Erde und Sonne macht das offenbar gar keinen Unterschied, von uns aus gesehen muß auch nach dieser Auffassung die Sonne auf= und untergehen; aber wir erheben uns damit auf einen höheren, kosmischen Standpunkt und sehen uns eben

die Bewegung nicht von der Erde, sondern von der Sonne aus an. Der Mond dreht sich auch jetzt noch um die Erde, aber nicht in dem Tempo, in dem er von uns aus gesehen am himmel läuft, sondern nur mit den Differenzen, die sich von Tag zu Tag ergeben, und die bekanntlich etwas weniger als eine Stunde ausmachen. Die Planeten aber müssen, obgleich sie sich gleichförmig in Kreisen um die Sonne drehen, doch, von der Erde aus gesehen, Schleisen beschreiben, weil sich ja die Erde, also der Beobachtungsort, ihrerseits um die Sonne dreht und bald hinter dem Planeten zurückleibt, bald ihm poraneilt, so daß kritische Übergangszeiten entsteben.

Was ist nun der Unterschied zwischen den beiden Weltsustemen? Offenbar ein doppelter. Erstens ist die kopernikanische Auffassung die einfachere, sie erfordert teine Epizukloiden, sondern nur Kreise; und da es die Aufgabe der Naturwissenschaft ist, die Erscheinungen so einfach, wie es mit der Dollständigkeit verträglich ist, darzustellen, ist das topernitanische Sustem dem ptolemäischen vorzuziehen. Zweitens ist die neue Theorie objektiver, sie ist weniger anspruchs-Die alte Theorie setzte als selbstverständlich voraus, daß der Mensch der Mittelpunkt aller Dinge und folglich sein Wohnsit, die Erde, der Mittelpunkt des Weltalls sei. Die Erde thront majestätisch in der Mitte, alles andere dreht sich um sie; die Erde pfeift und die Sterne muffen tangen. Daß die Sterne felbst Weltförper find, und größtenteils viel mächtigere als die Erde, und daß es ihnen doch überaus schwer fallen mußte, mit so rasender Gile sich herumgu= schwingen, das alles lag damals außerhalb des Gedankenkreises der Was aber innerhalb, ja im Zentrum dieses Gedankenfreises lag, war der auf die Bibel aufgebaute Glaube; und da ihm die neue Cehre widersprach, mußte noch ein Jahrhundert später der greise Galilei, der hervorragenoste Kämpfer für die Cehre, wenigstens nach außen bin widerrufen.

Trot alledem ist es ganz verfehrt, die beiden Weltsysteme, wie es zu hunderten von Masen in Büchern und Reden geschehen ist, in ihrer Beziehung zueinander dadurch zu kennzeichnen, daß man

laat: das ptolemäische Sustem ist falsch, das topernitanische ist richtig. Jedes von beiden ist richtig, insofern es die beobachteten Erscheinungen einheitlich zusammenfaßt; aber jedes von beiden hat nur relativen Sinn, und feines von beiden sagt etwas absolutes aus. Erde und Sonne bewegen sich relativ zueinander, und es kommt gang auf den Standpunkt, den man einnimmt, an, zu welcher Auffassung man gelangt. Altertum und Mittelalter stellten sich auf den nawen, d. b. irdischen Standpunkt, richtiger gesagt, sie blieben da, wo sie physisch waren, auch geistig; und von der Erde aus geseben drebt sich eben die Sonne um die Erde, sie geht wirklich auf und unter, während man andererseits von der Drehung der Erde an sich nicht das mindeste mertt. Seit Kopernifus haben wir für diese Srage, aber auch nur für diese, die Sonne als geistiges Domizil gewählt, und von dort aus seben wir, wie die Erde sich um ihre Achse dreht, während wir mit der Sonne im Raume ruben. Das kopernifanische System, seines absoluten Gewandes entileidet, stellt die erste Relativierung unserer Dorstellung von den Erscheinungen im Weltall dar; es nimmt der Erde ihre bis dahin bevorzugte Stellung; und wenn es die Sonne als Zentrum wählt, geschieht das nur deshalb, weil die Sonne der mächtigere Körper ist, und weil, auf ihn bezogen, die Gesamtheit der himmelserscheinungen wesentlich einfachere Sormen annimmt.

7

Was ist denn überhaupt absolut und was ist relativ? Gibt es einen absoluten Ort? Eine absolute Zeit? Eine absolute Bewegung? Stellen wir uns den unendlichen, aber völlig leeren Raum vor und in ihm einen Punkt. Wo liegt dieser Punkt? Er hat offenbar überhaupt keine Cage, ich kann mit demselben Rechte annehmen, er liege in der Mitte, wie, er liege abseits von der Mitte; in jedem Halle erstreckt sich ja von ihm aus der Raum nach allen Richtungen ins Unendliche. Denke ich mir jest einen zweiten Punkt, so wird die Sache schon ganz anders; ich kann auch für ihn nichts absolutes über seine Cage aussagen, aber ich kann (nach Sestlegung eines Maßsystems

und auf Grund von Maßstab. Übertragung) sagen, wo er relativ zum ersten liegt; und wir brauchen ja hier nur schon früher besprochenes zu wiederholen. Wenn ich den ersten Punkt als Nullpunkt eines Kosordinatensystems wähle, kann ich sagen: der zweite Punkt liegt um x rechts, um y hinter und um z über dem ersten; x, y, z sind dann die Koordinaten des zweiten Punktes bezogen auf den ersten. Der Ort ist also durchaus relativ.

Und daß es mit der Zeit ebenso steht, braucht nicht erst ausführslich erörtert zu werden. Weiß doch Jedermann, daß eine Zeitangabe nur einen Sinn hat, wenn hinzugefügt wird, von welchem Nullspunkte sie zu verstehen ist, also "nach Erschaffung der Welt" (wenn man nur wüßte, wann dieses wichtige Ereignis stattgefunden hat), oder "nach Christi Geburt", oder, um auch ein ganz spezielles Beispiel zu nehmen, eine Stunde nach Beginn des Experimentes, mit dem ich eben beschäftigt bin. Auch die Zeit ist ihrem Wesen nach relativ; deutlicher gesagt: Ein Zeitpunkt hat nur einen Sinn bezogen auf einen anderen als Nullpunkt der Zeit gewählten Punkt.

Wenn aber beides der Sall ist, wenn Raum- und Zeitstreden relativ zu fassen sind, so folgt automatisch, daß auch der aus beiden abgeleitete und zusammengesette Begriff der Bewegung nur relative Bebeutung hat. Ein Körper bewegt sich, d. h. er andert seinen Ort im Raume mit der Zeit; aber wir wissen ja schon, daß es einen Ort im Raume nur gibt in Beziehung zu einem bestimmten anderen Körper, sei es nun ein formaler Körper, wie ein Achsentreuz, sei es ein wirklicher "von Sleisch und Blut". Und zwar gilt das in gleicher Weise von jeder Bewegung, welchen Charafters sie auch sein möge. In dieser hinsicht sind nun freilich entscheidende Unterschiede offensichtig, und zwar, insoweit uns das hier interessiert, zwei zum Teil nebeneinander herlaufende, zum Teil miteinander verschlungene Gegensätze. Erstens ber zwischen der geradlinigen und der trummlinigen Bewegung; jene kann man als eine Derschiebung, diese als eine Drehung bezeichnen; insbesondere sind als Typen zu bezeichnen einerseits die andauernd geradlinige Derschiebung oder Translation,

andererseits die andauernd freisförmige Drehung oder Rotation. Zweitens ber Gegensat zwischen gleichförmiger und ungleichförmiger Bewegung, jene dadurch charafterisiert, daß in gleichen Zeiten immer gleiche Streden gurudgelegt werben; biefe baburch, bak in jeder folgenden Sekunde mehr oder weniger Weg gurudgelegt wird als in der vorangegangenen, womit man dann die Typen der beschleunigten und der verzögerten Bewegung erhält. Translation und Rotation können beide gleichförmig oder ungleichförmig sein; in einem gewissen boberen Sinne ist aber schliehlich nur die Translation gleichförmig, insofern bei ihr beides, Geschwindigkeit und Richtung, gleich bleiben, während bei der gleichförmigen Rotation zwar bie Geschwindigkeit gleich bleibt, die Richtung aber sich fortwährend ändert. In diesem Sinne sind die beiden großen und grundsätlichen (wenn auch an häufigkeit des Dorkommens febr ungleichen) Typen . der Bewegung die folgenden: erstens die geradlinig-gleichförmige und zweitens alle übrigen, also sowohl die geradlinig-ungleichförmige wie die gleichförmig-trummlinige wie endlich die ungleichförmigfrummlinige. Es ist das für uns wichtig, weil auf die erste Art von Bewegungen von Bezugssystemen sich das spezielle, auf alle übrigen das allgemeine Relativitätsprinzip bezieht.

Daß es keine absolute Bewegung gibt, folgt zwar rein formal daraus, daß es weder absoluten Ort noch absolute Zeit gibt; aber es muß doch immer wieder betont und möglichst eindringlich erläutert werden; denn die Einsicht in diese These erfordert doch immerhin größere Anstrengung des Denkens als jene. Daß ein Punkt im leeren Raume, keinen definierbaren Ort hat, ist leicht einzusehen. Wenn er nun eine Bewegung ausführt, so kommt er damit von einem Orte zu einem anderen; aber diese beiden Orte unterscheiden sich, wenn man von ihrer zeitlichen Derknüpfung absieht, gar nicht; die Bewegung hat gar keinen Essekt, vorher war irgendwo in der leeren Welt ein Punkt, und jetzt ist ebenfalls irgendwo in der Welt ein Punkt. Bewegung im leeren Raume hat also überhaupt keinen Sinn; und wenn man konsequent denkt, muß man sagen: es gibt

gar keine Bewegung im leeren Raume— eine Behauptung, die ebenso zwingend wie ungefährlich ist, weil man durch die Erfahrung sedenfalls nicht widerlegt werden kann. Denn in der wirklichen Welt ist immer noch etwas anderes da, außer dem Punkt oder Körper, den wir betrachten; und damit kehren wir in diese Welt der Wirkslichkeit zurück.

Betrachten wir nun einen auf freier, gerader Strede gleichförmig dabinfahrenden Eisenbahnzug, in dem wir selbst sigen. Wir sagen: er bewegt sich, und wir mit ihm. Aber wenn wir alles ausschalten, was verräterisch tätig ift, wenn wir also annehmen, daß der Zug ideal gebaut sei, so daß er nicht das mindeste Geräusch verursacht, und wenn wir die Senfter des Abteils verhüllen, so können wir von der Tatsache, daß wir uns bewegen, absolut nichts bemerken. Und auch wenn wir das Knarren und Rattern wieder zulassen, so beweist das noch gar nichts für die Bewegung; denn es könnte doch auch davon berrühren, daß sich der Erdboden unter unserem, seinerseits stillstebenden Zuge nach binten bewegt; nur ist uns dieser Ge= danke zu lächerlich, als daß wir ihn spontan faßten oder gar näber verfolgten. Und wenn wir jest die Dorhänge wieder lüften und hinausschauen, so beweist das auch nichts; im Gegenteil, unser naives Empfinden sagt: die Candschaft fliegt an uns vorüber. Nur meldet sich im nächsten Augenblid der fühle Derstand und erklärt seinerseits: Unsinn, das sieht nur so aus, die Candschaft kann sich doch nicht bewegen, also wirst Du es wohl sein, und mit Dir der ganze Zug, der Aus diesen Widersprüchen tommen wir am besten sich bewegt. beraus, wenn wir uns vorsichtiger ausdruden und sagen: der Zug bewegt sich relativ zur Erde. Und um die Cacherlichkeit, daß die Candschaft vorübersausen solle, loszuwerden, denten wir uns mit unserem Juge in der Bahnhofshalle stebend, der Abfahrt gewärtig, und zwar fahrplanmäßig vor dem Zuge, der auf dem Nachbargeleise steht. Und richtig, eines schönen Moments setzen wir uns in Bewegung und fahren an dem stillstehenden Nachbarzuge entlang. Aber was ist denn das? Der Nachbarzug ist uns jest vollständig entschwunden,

aber dafür ist das Stationsgebaude, das er verdedte, sichtbar geworden, und awar nach wie por uns gegenüber. Wir sind offenbar noch an der alten Stelle; und jest erst wird uns klar, daß nicht unser, sondern der Nachbarzug abgefahren ist, und zwar in entgegengesetter Richtung; er hatte normale Abfahrtszeit, wir dagegen mußten offenbar noch auf einen Anschlußzug warten. Was können wir nun von unserem Zuge aussagen? Er ist relativ zur Erde in Rube verblieben, dagegen hat er sich relativ zum Nachbarzuge bewegt. Eine der schönsten derartigen "Täuschungen" fann man beobachten, wenn man auf einer Brude steht und das rasch, aber gleichmäßig dabinströmende Wasser beobachtet, so zwar, daß man von der Uferlandschaft nichts (auch nicht im indirekten Sehen) wahrnimmt; es tritt dann sehr bald der Moment ein, wo man gang bestimmt glaubt, mit der Brude stromaufwärts über das rubende Wasser hinweg zu gleiten; und erst, wenn man sich nun nach der Uferlandschaft umschaut, wird man des Irrtums inne.

Nehmen wir ferner einen Sall aus dem praktischen Ceben, bei dem es also lediglich auf den Erfolg ankommt. Wir wollen Holz sägen. Das kann auf zweierlei Weise geschehen, entweder, indem man das Holz sestlegt und die Säge hin und her bewegt, oder umgekehrt, indem man die Säge sest einspannt und das Holz hin und her bewegt; das Ergebnis ist beidemal das gleiche: das Holz wird zersägt. Es kommt eben offenbar gar nicht auf die absolute, sondern nur auf die relative Bewegung der beiden Körper zueinander an; und durch die Horm, die man den Körpern gibt und durch das Material, das man für sie wählt, wird erreicht, das immer das Holz und niemals die Säge zersägt wird.

Endlich noch ein Beispiel, das uns erkennen läßt, daß auch eine Bewegung, an deren Wirklichkeit niemand zweiselt, in Wahrheit in gewissem Sinne absolute Ruhe sein kann. Nehmen wir an, die Flugtechnik sei so ungeheuerlich vervollkommnet, daß man den Erdzäquator in einem Tage umkreisen könnte; die Sahrt erfolge zur Zeit, wo die Sonne gerade über dem Kquator steht, sie werde um

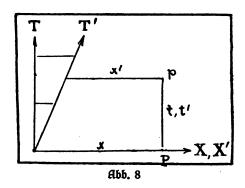
12 Uhr mittags angetreten und erfolge in der Richtung von Osten nach Westen. Dann ereignet sich etwas sehr seltsames: der Slieger behält die Sonne dauernd über dem Kopfe; denn er gleicht ja die Bewegung der Erde durch seine entgegengesette Eigenbewegung Man hat also zwei Möglichkeiten, den Dorgang aufzufassen. Entweder man sagt: das Slugzeug bewegt sich nach Westen, dann bewegt sich die Sonne zweifellos ebenfalls nach Westen, beide Bewegungen auf die rubende Erde bezogen (ptolemäische Auffassung); oder man sagt: die Erde bewegt sich nach Osten, die Sonne steht still (topernitanische Auffassung), dann steht unweigerlich auch das Slugzeug fortwährend still. Jene Auffassung ist die näherliegende, aber engere, diese die entlegenere, aber weitere und höhere; denn im Sonnensustem steht das Flugzeug wirklich still. Wenn der Slieger die Aufgabe bekommt, im Weltraum am Orte zu bleiben, so kann er gar nichs anderes tun, als mit 1700 Kilometern Stundengeschwindigkeit nach Westen zu sausen; er muß sich mit Gewalt der Erde erwehren, die ihn sonst entführen würde.

R

Wir haben davon gesprochen, daß der Ort eines Körpers von der Wahl des Bezugspunktes abhängt; ist für diesen seine Koordinate etwa x, so ist sie für einen Bezugspunkt, der um a weiter rechts liegt, nur noch x-a. Dagegen ist die Entsernung zweier Punkte voneinander für beide Bezugspunkte dieselbe; denn für den ersten ist sie x_2-x_1 , für den zweiten ist sie $(x_2-a)-(x_1-a)$, also wieder x_2-x_1 . Die Entsernung zwischen zwei Punkten, also die Strede ist, wie schon einmal betont, für diese Transformation eine Invariante. Und ganz entsprechend für die Zeit. Ein Zeitpunkt ist relativ, aber der zeitliche Abstand zwischen zwei Punkten, also die Zeitstrede, ist invariant; denn es ist, wenn der Zeitabstand der beiden Bezugspunkte etwa b ist, der Ausdrud $(t_2-b)-(t_1-b)$ ebensogroß wie t_2-t_1 . Um es an einem Beispiele auszudrüden: in allen Kalendern hat der dreißigsährige Krieg dreißig Jahre gedauert.

Derknüpfen wir jeht Raum und Zeit miteinander, betrachten wir also Ortsveränderungen im Verhältnis zu der dazu gebrauchten Zeit, betrachten wir mit anderen Worten die Geschwindigkeit der Bewegung. Es leuchtet ein, daß sie auch ihrerseits für zwei Bezugspunkte, wenn diese nur beide ruhen, den gleichen Wert hat, daß sie ebenfalls eine Invariante ist; kann mach doch Anfangs- und Endlage des Punktes als zwei Punkte und die Bahn des Punktes als eine Strede ansehen. Wie aber, wenn der eine der beiden Bezugs- punkte ruht, der andere dagegen zwar ansangs mit ihm zusammensfällt, dann aber sich mit einer bestimmten Geschwindigkeit v in

der x-Richtung bewegt? Dann wird offenbar die Geschwindigkeit V des Punktes, den wir bestrachten, im zweiten Salle kleiner als im ersten; nämlich in bezug auf den ruhenden Nullpunkt gleich V, in bezug auf den bewegten aber nur gleich V — v; oder, wenn sich der Bezugspunkt nicht,



wie der betrachtete, nach rechts, sondern nach links bewegt, gleich V+v, also größer als in bezug auf den ruhenden Nullpunkt. Bewegt sich speziell der zweite Nullpunkt ebenso schnell nach rechts wie der betrachtete Punkt, so hat dieser die Geschwindigkeit V-V, also gar keine, er verharrt, obgleich er sich doch bewegt, gegenüber dem zweiten Bezugspunkte in Ruhe. Dieser Sall kommt sa sehr häusig vor, und die Sache ist uns dann ganz selbstwerständlich. Wenn ich z. B. in einem sahrenden Zuge sitze, so bewege ich mich vorwärts, aber eben gerade mit der Geschwindigkeit des Zuges, relativ zum Zuge bin ich also in Ruhe, nämlich immer an derselben Stelle des Zuges. Oder ein Kirchturm bewegt sich mit der Erde

nach Often, bleibt aber relativ zur Erde an demselben Orte. Wenn ich dagegen (um wieder jum Juge gurudgutebren), im Korridor nach vorn gebe, so bewege ich mich mit der Geschwindigkeit v relativ zum Zuge und mit der Geschwindigkeit V + v relativ zur Erde.

In alledem ist ein einleuchtender, aber doch wegen des folgenden wichtiger Sat enthalten: das Additionspringip der Orte und Geschwindiakeiten. Die Bewegung eines Körpers, der einem bewegten Sustem angehört und aukerdem noch eine Eigenbewegung bat, ist gleich der Summe beider Bewegungen; oder umgekehrt:

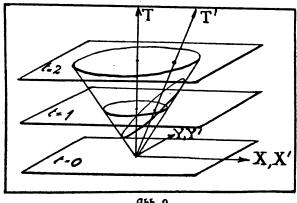


Abb. 9

die Relativbewegung des Körpers gegen sein System ist gleich der Differeng der Bewegungen des Körpers und des Systems, dem er angehört, beide relativ zu einem dritten System genommen.

Wir haben früher die Geschehnisse in einem eindimensionalen Raum durch ein X-T-Koordinatensustem veranschaulicht, dessen T-Achse sentrecht auf der X-Achse stand. Jest tonnen wir eine entsprechende Zeichnung für ein geradlinig-gleichförmig bewegtes Bezugssystem entwerfen. Da für t=0 beide Bezugssysteme, das rubende und das bewegte, zusammenfallen sollen, fällt offenbar die neue X'-Achse mit der alten X-Achse zusammen. Dagegen mussen

wir nunmehr die T'-Achse, also die Achse, auf der überall x'=0 ist, gegen die alte T-Achse nach rechts neigen (etwa wie man beim Gehen im sentrecht fallenden Regen den Schirm nach vorn neigen muß), und zwar in dem Maße, daß für t=1 die Rechtsverschiebung gerade gleich v, der Geschwindigkeit des neuen Bezugssystems, ist; ebenso für t=2 gleich v0 usw. Wir erhalten also ein schiefwinkliges Koordinatensystem; v1 und v2 sind verschieden, aber v3 und v4 sind identisch.

Auch den zweidimensionalen Raum können wir mit der Zeit noch zeichnerisch kombinieren, aber jett natürlich nur perspektivisch. Wir erhalten die x= und y=Achse, mit ihnen sich dedend die x'= und y'=Achse, dagegen erhalten wir zwei voneinander verschiedene t= und t'=Achsen; und wir können nunmehr ganz allgemein die Raum=Zeit=Cinien rühender oder bewegter Punkte einzeichnen. Es bleibe dem Ceser überlassen, an der hand der Sigur die einzelnen Sälle zu verssolgen und die Bedeutung der horizontalen Ebenen, der horizontalen und der schiesen Kreislinien und des "Raum=Zeit=Kegels" zu unterssuchen.

Wir wollen nun noch einen Schritt weiter geben und die Geschwindigkeitsanderung eines Punttes ins Auge fassen. wie der Ort eines Punttes vom Orte des (rubenden) Bezugspunttes abhängt, nicht aber die Entfernung zweier Puntte voneinander oder auch die Geschwindigkeit eines und desselben Dunktes, ebenso wird zwar die Geschwindigkeit eines Punktes vom (gleichförmigen) Bewegungszustande des Bezugspunttes abhängen, nicht aber die Änderung Eine solche Geschwindigfeitsanderung wird dieser Geschwindigkeit. erzeugt durch einen Impuls, 3. B. durch einen Stoß, allgemeiner gesagt: durch eine plöglich einsegende und ebenso plöglich aufhörende Einwirfung von furzer Dauer. Denken wir uns etwa eine Billardfugel, deren Geschwindigkeit durch einen Stoß von 5 auf 10 gesteigert wird, und wiederholen wir das Experiment in einem mit der Geschwindigfeit 2 fahrenden Juge, so stellen wir vor dem Stoße nur eine Ge= schwindigkeit von 5-2, also 3, nachher eine solche von 10-2

also 8, fest; die Geschwindigkeitsänderung ist aber trozdem auch jett wieder 5, nämlich 8 — 3. Man kann das am eindringlichsten in der Form aussprechen: Die Gesetze des Billardspiels sind für den Spieler im Salonwagen eines gleichförmig und geradlinig sahrenden Eisenbahnzuges genau dieselben wie im ruhenden Zimmer.

Und nun noch einen kleinen Schritt weiter; einen Schritt, der eigentlich grundsätlich nichts neues bringt, uns aber doch zu neuen und wichtigen Begriffen führt. Der Billardstof dauert nur gang turze Zeit, und die Solge ist die, daß die Elfenbeintugel nur einmal, eben während dieser turzen Zeit, einen Geschwindigkeitszuwachs erfährt. Wir wollen uns nun vorstellen, daß auf einen Körper lauter derartige Stöke, und zwar ohne Pause zwischen ihnen, ausgeübt werden; er wird dann fortwährend Geschwindigkeitszuwachse erfahren; und wenn man immer gleiche Stohe anwendet, so wird auch der Geschwindigkeitszuwachs in der Zeiteinheit immer derselbe sein; mit anderen Worten: der Körper führt eine beschleunigte, und zwar eine gleichförmig beschleunigte Bewegung aus. So fällt 3. B. ein Stein, den man in einiger höhe losläkt, beschleunigt zu Boden, und zwar unter der Einwirtung fortwährender Stöße, die ihm von gebeimnisvoller Seite erteilt werden. Don Stößen zu reden, ist nun hier freilich nicht mehr recht angebracht, wir werden ein neues Wort Wir sagen, es wirke eine dauernde "Kraft" einführen muffen. auf den Stein, und diese Kraft nennen wir Schwerfraft. Das Ergebnis unserer Betrachtung ist also dieses: Beschleunigung ist die Solge einer Kraft. Nur muß man diesen Sak nicht falsch versteben. Es soll nicht gesagt werden: ich habe jest beraus, warum der Stein fällt (und zwar beschleunigt), die Ursache ist die Schwerkraft; nein, wir haben hier nichts entdeckt, wir haben etwas erfunden, wir haben, um die Bewegung unserem Kausalitätsbedürfnis einzuordnen, eine Kraft erfunden, eben die Schwerfraft; und statt zu sagen, der Stein fällt beschleunigt, sagen wir, er unterliegt der Schwerfraft; das eine besagt nicht mehr und nicht weniger als das andere, es sind nur verschiedene Ausdruckweisen. Den Sall des Impulses brauchen wir nicht mehr besonders zu betrachten; denn das ist ja auch eine Kraft, nur auf eine turze Zeit beschränkt und daher auch nur eine turz ans dauernde Beschleunigung erzeugend.

Aber nun merten wir auf einmal, daß wir unferen Bau obne Sundament errichtet haben. Wir haben die beschleunigte Bewegung auf eine "Ursache" zurüdgeführt, aber ganz vergessen, was wir doch querft batten tun muffen: die gleichförmige Bewegung auf eine Ursache zurückzuführen. Das können wir nun ja sofort nachholen, und zwar in bochst einfacher Weise, indem wir sagen: die geradliniggleichförmige Bewegung hat eben, da sie keine Beschleuniqung aufweist, auch keine Ursache; sie kommt "von selbst" zustande. Körper, auf den keine Kraft wirkt, bewegt sich geradlinig und gleichförmig. Da glaube ich nun einen starten und, wie ich zugeben muß. berechtigten Protest zu hören, dahingebend, diese ganze Auffassung. die hier so lehrhaft vorgetragen wird, sei doch fünstlich und stebe zu einer anderen, naiven, im Widerspruch. Betrachten wir also jest einmal diese naive Auffassung! Sie lautet, turz zusammengefakt: ein Körper, der sich selbst überlassen ist, bleibt in Rube; ein Körper. auf den ein Impuls wirkt, bewegt sich einen Augenblid und kommt sofort wieder zur Rube; und ein Körper, auf den dauernd eine gleichbleibende Kraft wirkt, bewegt sich dauernd mit gleichbleibender Geschwindigkeit. Diese Auffassung hat im ersten Moment etwas bestechendes; sie wird 3. B. veranschaulicht durch das Auto, das stillsteht, weil der Motor abgestellt ist, das anfährt, aber sofort wieder stillstebt, wenn der Motor (versehentlich zu früh) angekurbelt, aber sofort wieder abgestellt wird; und das endlich gleichmäßig dabinfauft, wenn der Motor dauernd im Gang bleibt. hiernach wurde also eine Kraft eine Geschwindigkeit zur Solge baben; und, um eine Beschleunigung zu erzielen, mußte man eine mit der Zeit immer stärkere Kraft zur Anwendung bringen. Aber es ist leicht zu zeigen, daß diese Auffassung falsch ober, vorsichtiger ausgedrückt, ungeeignet ist. Denn wenn man näher zusieht, findet man, daß das Auto nach dem Einschalten des Motors nicht gleichförmig, sondern mit forts während wachsender Geschwindigseit lossährt, und erst allmählich wird es mit Bewegung "gesättigt"; es kommt zu gleichsörmiger Sahrt. Die Kraft des Motors erzeugt wirklich Beschleunigung, aber nur bis zu einer gewissen Grenze; dann seht gleichsörmige Bewegung ein. Und wodurch erschöpft sich die Beschleunigung? Offenbar muh doch irgend etwas dagegen arbeiten, und das ist die Reibung der Räder an der Straße und des ganzen Autos an der Lust. Diese Reibung wird um so größer, je größer die Geschwindigkeit wird, und schließlich wird sie so groß, daß sie der Kraft des Motors das Gleichsgewicht hält. Da haben wir also unsere angesochtene und doch jeht sich bewährende Auffassung: das Auto fährt, sobald es einmal in volle Sahrt gelangt ist, gar nicht mehr infolge einer Kraftwirkung weiter (denn die Kraft des Motors und die Gegenkraft der Reibung heben sich ja auf), es fährt vielmehr "von selbst" weiter.

Sur diese Eigenschaft der Materie bat man einen besonderen Namen eingeführt. Am bezeichnenosten ware der Name "Beharrungsvermögen"; denn er besagt, daß ein Körper nicht nur, wenn er in Rube ist, von selbst in Rube verharrt, sondern auch daß er, wenn er in geradlinig-gleichförmiger Bewegung ift, diefe von felbst beibehalt, also in der Bewegung (das ist doch etwas attives) beharrt. Schlieklich hat sich aber doch ein anderer Ausdruck durchgesetzt, den man zunächst nur für den Sall des Beharrens im Rubezustande gelten lassen wird, nämlich der Name "Trägheit". Indeffen ift die Erweiterung dieses Ausdruckes auch für aktive Dorgange doch sehr natürlich und einleuchtend; und es können dafür viele Beispiele aus dem gewöhnlichen Ceben angeführt werden. Der Mensch ist oft so trage, daß er sich nicht entschließen kann, das Bett zu verlassen; aber nicht selten ist man auch zu träge, um schlafen zu geben. Das Kind, das einmal angefangen hat zu weinen, weint weiter (auch wenn es gar feine Ursache mehr hat), weil es zu träge ist, mit Weinen aufzuhören. Kurg, gum Anfangen einer Tätigkeit gebort ein Entschluß, aber gum Aufhören nicht minder. Schlieklich wird man noch den Einwand machen, daß doch auf diese Weise die Rube und die gleichförmige

Bewegung sich durch gar nichts unterscheiden; wann findet denn das eine und wann das andere statt? Nun, die Relativitätstheorie will ja eben gerade darauf hinaus, daß sie wesensgleich sind; vorläusig aber können wir mit Leichtigkeit die Unterscheidung treffen, indem wir sagen: ein Körper, der sich selbst überlassen ist und auch früher immer sich selbst überlassen war, ist in Ruhe; ein Körper, der sich selbst überlassen ist, aber früher einmal einen Impuls erfahren hat, bewegt sich geradsinig-gleichsörmig; ein Körper, auf den eine Kraft wirkt, bewegt sich beschleunigt. Der Ausdrud "sich selbst überlassen" schließt dabei nicht aus, daß Kräfte auf ihn wirken, aber es müssen dann solche Kräfte und Gegenkräfte sein, daß sie sich aussehen; und dann sind sie eben so gut wie nicht vorhanden.

Don den Einwänden, die sich gegen das Trägheitsgeset erheben lassen, knüpft der bedeutsamste an die Frage an: Was ist denn geradlinig und was ist denn gleichförmig? Das sett doch, wie wir wissen, ein Bezugssystem voraus, und für einen vollkommen sich selbst überlassenen Körper gibt es ja gar kein Bezugssystem. Man hat sich darüber auch noch in neuerer Zeit viel Kopfzerbrechen gemacht, eigentlich überssüsssisssissississen den wenn man nur irgendein Bezugssystem beraushebt und auf dieses die Attribute "geradlinig" und "gleichsörmig" bezieht, so gilt das ja auch für jedes andere, gegen jenes geradlinig-gleichsörmig bewegte Bezugssystem, und für andere täme ja das Trägheitsgeset überhaupt nicht in Frage.

Die Trägheit wird hiermit zu einer Grundeigenschaft der Materie; sie stellt ihren Widerstand gegen Bewegung dar; und jeder Körper hat einen bestimmten derartigen, ihm eigentümlichen Widerstand; und, um auch für diese mehbare Trägheit einen einsachen, schon anderweitig bekannten Namen zu haben, legt man jedem Körper eine bestimmte "Masse" bei oder, wenn man ganz deutlich sein will (und das wird sich sehr bald als notwendig erweisen), eine bestimmte "träge Masse". Aber diese Trägheit, diese Masse stellt nicht einen Widerstand gegen Bewegung überhaupt, sondern den Widerstand gegen beschleunigte Bewegung dar. Gleichsörmige Be-

wegung ist der Materie "Natur", beschleunigte Bewegung muß ihr Daß dem wirklich so ift, dafür mogen für aufgezwungen werben. diejenigen, die sich damit nicht rasch abfinden können, zwei Erlauterungen gegeben werben, und zwar aus fo verschiedenen Gebieten, wie es die Technit und die Psychologie sind. Man wird sagen: Gleichförmige Bewegung muß boch auch erft erzwungen werden, sie fostet doch Aufwand von Arbeit, gerade wie beschleunigte. Aber das eben ist nicht richtig. Die Straßenbahngesellschaften 3. B. sträuben sich mit Macht gegen die Einführung zu vieler haltestellen; denn, was ihnen Kosten verursacht, ist nicht sowohl die Sahrt auf freier Strede, als vielmehr das jedesmalige Anfahren, also nicht die Ceistung einer Geschwindigkeit, sondern die einer Beschleunigung; und wenn die Derhältnisse ideal wären, wenn nicht setundare Einflüsse mitsprächen, würde die Sahrt auf freier Strede überhaupt nichts kosten; sie erfolgt eben aus der "Trägheit des Wagens" heraus. Und dann unsere Empfindung! Da will ich an die schönen Dersuche erinnern, die der jüngst verstorbene Naturphilosoph Ernst Mach seinen Besuchern in Prag porführte: Man wurde in einen ganglich verschlossenen Kasten gesett, der sich, vom Erdboden losgelöst, an einem langen hebelarm um eine in der Mitte des Saales angebrachte vertifale Achse in der Peripherie des Saales im Kreise herumführen ließ. Man sollte nun angeben, was der Experimentator mit einem vornahm, ob man ftill stand, ob man vorwärts führe, ob man jest rudwärts führe usw. Und da zeigt sich, daß man ganz drollige Angaben macht. nämlich die Drehung anfängt, sagt man: jest geht es vorwärts; sobald sie gleichförmig geworden ist, sagt man: jest stehe ich still; und wenn sie gestoppt wird, sagt man: jest geht's rudwarts. Man empfindet also nicht die Geschwindigkeit (die kann man von der Rube nicht unterscheiden), man empfindet die Beschleunigung (als positive Geschwindigkeit) und die Derzögerung (als negative Geschwindigkeit).

Was ist nun dieser langen (aber absichtlich langen) Rede kurzer Sinn? Es ist die folgende Erkenntnis: Die Geschwindigkeit ist (bis aus weiteres) kein wesentliches Attribut einer Bewegung, ihr wahres

Charafteristitum ist die Beschleunigung. Auf dieser Erkenntnis (oder, wenn man will, Auffassung) hat sich im 17. und 18. Jahrhundert die Mechanit, die sog. Hassische Mechanit, aufgebaut, d. b. die Cebre von den Bewegungen der Körper im Raume. Drei mathematisch-eratt gefakte Größen spielen in ihr die entscheidende Rolle: die Beschleuniqung, die Kraft und die Masse; und zwischen ihnen besteht eine Beziehung, die man in zwei, erkenntnistheoretisch verschiedenen, tatsächlich aber identischen Sormen aussprechen kann. Es ist nämlich induktiv (d. b. vom Erfahrungsbegriff Beschleunigung ausgegangen und durch sie und die Masse die Kraft, unsere Erfindung, ausgedrück) K = m. B: oder deduktiv (d. h. die Kraft jest als "wirklich" angenommen und aus ihr die Beschleunigung abgeleitet): B = K/m. Die Beschleunigung wird also durch ein Attivum, die Kraft, und durch ein Passivum, die trage Masse ausgebrudt. Alle Erscheinungen der Bewegungslehre werden nunmehr in Gesetze und die sie mathematisch darstellenden Gleichungen gefaßt, in denen diese drei Größen: K, m, B Es gibt allerdings auch Gesetze, in denen' nur zwei von ihnen vortommen, vor allem das Newtonsche Geset der Gravitation: aber bavon werden wir später reden.

9

Was uns zunächst angeht, ist die Frage, wie sich die Erscheinungen der Mechanik, also die Bewegungsphänomene, abspielen, wenn das System, in dem sie sich abspielen, ruht oder wenn es geradliniggleichsörmig bewegt wird. Da sind wir denn genügend vorbereitet, um sofort die Antwort zu geben: sie spielen sich in beiden Fällen ganz gleich ab; denn die Beschleunigungen, also auch die Kräfte sind für zwei gegeneinander geradlinigsgleichsörmig bewegte Systeme invariant; es kann also gar nichts Derschiedenes eintreten. In dem einen Salle haben die Körper, um die sichs handelt, nur ihre eigene Beschleunigungsbewegung insolge der Krastwirkung, im anderen haben sie dazu noch die Translationsbewegung des Raumes, an der sie teilnehmen; aber diese letzter ist für einen Beobachter, der sich

ebenfalls mitbewegt, gar nicht wahrnehmbar. Ich fann also im Eisenbahnwagen nicht nur Billard spielen, d. h. Impulse wirken lassen, sondern ich kann auch hochball spielen, d. h. außer dem Impulse nach oben auch noch eine Kraft, die nach unten gerichtete Schwertraft wirten lassen; und es macht dabei nicht das mindeste aus, daß die gleichförmige Translation des Raumes horizontal gerichtet ist, während die Kraft und die durch sie erzeugte, beim Aufstieg verzögerte, beim Abstieg beschleunigte Bewegung in senfrechter Richtung erfolgt. Der Ball steigt für mich, den Spieler im Zuge, trot dessen fortschreitender Bewegung, sentrecht in die höbe und sentrecht wieder berab, so daß ich ihn ebenso sicher auffangen fann, wie wenn ich im beimischen Zimmer spielte. Und wenn ein Kind dabei vielleicht aus Instinkt rudwärts läuft, um den Ball aufzufangen, erlebt es eine Enttäuschung (der Instintt täuscht eben bäufig). Ober ich werfe den Ball gegen die in der Sahrtrichtung vordere Wagenwand, dann springt er zurück, und ich kann ihn wie gewöhnlich wieder auffangen; ich werbe dabei, wenn ich Neigung zu Rechnungen habe, mir ausrechnen, wie der Ball auf dem hinwege der Wand sozusagen nachläuft und um wieviel ich ihm dafür den Rüdweg durch mein Entgegenkommen erleichtere; aber diese Rechnung ist überflussig, sie ergibt gar kein anderes Resultat, als das, daß der Ball für mich einfach genau bin und ber fliegt wie im bauslichen Zimmer. Kurg gesagt: in der Welt des Zuges spielt sich alles in gleicher Weise ab, ob er ruht oder fährt. Ganz anders natürlich für die Beobachtung von außen. Ich stelle mich also jett auf dem Bahndamm auf und beauftrage einen Freund im Zuge, in dem Momente, wo er bei mir porbeitommt, den Ball sentrecht nach oben zu werfen. Dann tombinieren sich für mich seine Translation mit seiner Schwerfraftsbewegung, und ich sehe ihn wie ein Geschof eine Parabel beschreiben. Und wenn ich mich (mit einiger Geschicklichkeit und Sirigkeit) hinter den Zug auf das Geleis stelle und sofort meinen Ball gegen die Rüd= wand des letten Wagens werfe, so läuft mir diese jett wirklich weg, und ich muß, um sie zu erreichen, einen stärkeren Impuls anwenden.

Die Welt des Zuges wird von alledem nicht berührt, sie ist in sich geschlossen und hat ihre eigenen, sich immer gleichbleibenden Gesetze.

Dielleicht ist es für das Derständnis förderlich, wenn wir auch bier an die subjektiven, physiologischen Empfindungen appellieren und zusehen, wie diese sich zur Bewegung des Systems, dem wir angehören, stellen. Da liegt es nun nabe, an die berüchtigte Seetrankheit zu denken, die bekanntlich nicht bloß auf Schiffen, sondern auch im Eisenbahnzuge auftritt und dem Betroffenen die Solgen der Bewegung seines Systems in sehr unangenehmer Weise zu Gemüte führt. Und da läft sich nun eines mit restloser Sicherheit sagen: auf einem Schiffe ober in einem Zuge, die geradlinig-gleichförmig fahren, tann tein Mensch, auch der anfälligste nicht seefrant werben, solange er sich auf die "innere Welt" beschränft; einfach beshalb nicht, weil diese Bewegung für ihn gar keine Bewegung ist. Dagegen kann er trant werden, wenn er zum Kajuten- oder Abteilfenster hinausschaut und die Candschaft vorbeisausen sieht. Es gibt keine "absolute", sondern nur eine "relative" Derschiebungsfrantheit, und die lettere tritt (wenn überhaupt) auf, gleichviel ob der Betroffene selbst in Rube oder in Bewegung ist (so tann man 3. B. im Kino bei Aufnahmen, die von einem start schwantenden Schiffe aus gemacht wurden, durch blokes hinsehen seetrant werden). Wie es in dieser hinsicht mit der ungleichförmigen Bewegung steht, davon wird später die Rede sein.

Damit sind wir bei dem Relativitätspinzip der klassischen Meschanik angelangt; es sagt aus: Die Bewegungserscheinungen spielen sich in allen Räumen, die sich relativ zueinander gradlinig-gleichs körmig bewegen, in genau derselben Weise ab; alle diese Räume sind einander gleichwertig, und man kann aus den Bewegungserscheinungen heraus auf keine Weise sessischen, welches von ihnen etwa ruht und wie schnell sich die anderen bewegen. Es hat überhaupt keinen Sinn, eine solche Unterscheidung zu machen; es gibt nur relative Bewegung der Systeme gegeneinander. Und wenn es dem Ceser Schwierigkeiten macht, sich verschiedene "Räume" zu

denken (obwohl ja nach dem vorangegangenen klar ist, was das bedeutet), so denke er einfach an die verschiedenen, hier in Frage kommenden Systeme: das Sonnensystem, das Erdsystem, den Eisensbahnzug, den Machschen Kasten usw. Sür Systeme, die sich vonseinander nur durch eine geradlinigs gleichförmige Trägheitsbewegung unterscheiden.), hat man in der Relativitätstheorie einen bessonderen Namen eingeführt: man nennt sie Trägheitss oder Inertialssysteme.

Wir mussen die gewonnene Einsicht nun auch noch mathematisch formulieren. Aber das geschieht in so einfacher Weise, daß auch der Angsthase nicht auszureißen braucht. In einem ruhenden Koordis natensystem, bestehend aus drei zueinander rechtwinkligen Achsen habe ein Beobachtungspunkt (vgl. Sig. 5) die Koordinaten x, y, z, d. h. er babe pon den drei durch die Achsen bestimmten Ebenen, der Y-Z-Cbene (sentrecht zur X-Achse), der Z-X-Cbene (sentrecht zur Y-Achse) und der X-Y-Ebene (sentrecht zur Z-Achse) die Entfernungen x, y, z; oder auch, er schwebe um z über der X=Y=Cbene und der Sukpunkt des Cotes liege um x rechts von der Y-Achse und um y hinter der X-Achse. Nun denken wir uns ein Koordinatensystem, das ursprünglich mit dem ersten zusammenfällt, aber sich in der X-Richtung bewegt, und zwar mit der Geschwindigkeit v; dann wird seine X-Achse dauernd mit der des ersten zusammenfallen, die beiden anderen Achsen aber werden sich parallel mit sich felbst verschieben. Infolgedessen bleibt die y= und die z=Koordinate des Beobachtungs= punttes, bezogen auf das neue System, nach wie vor gleich y und z; bagegen wird die x-Koordinate fortwährend kleiner, und zwar in der Sekunde um v Zentimeter, also in der Zeit t um v · t, die Koordinaten des Punttes, bezogen auf das bewegte Inertialsuftem, sind also zur Zeit t: x-vt, y, z; und wenn man diese Koordinaten mit x', y', z' bezeichnet, erhalt man die Beziehung:

$$x' = x - vt$$
 $y' = y$ $z' = z$

¹⁾ Die exattere Definition würde hier zu weit führen.

Man nennt das eine Koordinatentransformation und insbesondere die porliegende zum Andenken an den großen Mitbegründer der klassischen Mechanik die "Galisei-Transformation". Wie man sieht, ist x' durchaus nicht aleich x. der Ort eines Punktes (um es immer wieder betonen) ist eben keine Invariante. Daß auch die Geschwindigkeit eine andere geworden ist, kann man ebenfalls leicht einsehen; wohlverstanden, die relative Geschwindigkeit eines Punktes, der sich nach einem bestimmten Gesetze bewegt; es braucht durchaus keine gleichförmige, es tann auch eine beschleunigte Bewegung sein. Nehmen wir an, der Puntt habe zu irgendeiner Zeit den Ort x0, nach einer Setunde ben Ort x_1 , so ist seine Geschwindigkeit gleich $x_1 - x_0$, bezogen auf das erste Inertialsystem; dagegen ist in bezug auf das andere der erste Ort $x_0' = x_0 - vt$, der Endort aber, weil inzwischen sich auch das Bezugssystem um v fortbewegt hat, $x_1' = x_1 - v$ (t+1); durch Bildung der Differenz erhält man somit $x_1' - x_0' = x_1$ x₀ — v oder, wenn man die Geschwindigkeit des beobachteten Punktes mit V (im ersten) und V' (im zweiten Bezugssuftem) bezeichnet: V' = V - v. Da haben wir also wieder das Additionsprinzip der Geschwindigkeiten. Nun aber wollen wir die Beschleunigung betrachten, d. h. die Strede, um die der Punkt in der zweiten Sekunde mehr vorwärts tommt als in der ersten. Im ersten Bezugssystem ist sie offenbar $(x_2 - x_1) - (x_1 - x_0)$, im zweiten ganz entsprechend $(x_2' - x_1') - (x_1' - x_0')$. Nun ersehen wir gemäß den früheren Sormeln die gestrichelten Größen überall durch die ungestrichelten, d. h. wir setzen:

 $x_0' = x_0 - vt$ $x_1' = x_1 - v(t+1)$ $x_2' = x_2 - v(t+2)$, (letteres, weil inzwischen sogar zwei Sekunden vergangen sind). Dadurch erhält man:

$$(x_2' - x_1') - (x_1' - x_0') = (x_2 - x_1) - (x_1 - x_0) - vt + vt + vt - vt - 2v + v + v,$$

ein Ausdruck, von dem sich sowohl die zweite wie die dritte Reihe für sich aufhebt, so daß nur die erste übrig bleibt. Bezeichnet man also die Beschleunigung in bezug auf die beiden Systeme mit B bzw. B', so erhält man:

B' = B.

10

Wir müssen nun das Ergebnis, zu dem wir gelangt sind, noch nach verschiedenen Richtungen hin ergänzen, wenn es nicht durchaus unvollständig bleiben soll. Und zwar erstrecken sich diese Ergänzungen auf drei verschiedene Sragen: auf die (gegen ein Inertialsystem) gleiche sormige Bewegung im spezielleren Sinne, gleichförmig nämlich nur der Größe, nicht der Richtung nach; auf die ungleichsörmige Bewegung und auf das, was sich bewegt, also die Materie.

Zwei Systeme können, außer in der Beziehung, daß das eine sich gleichsörmig-geradlinig gegen das andere verschiebt, auch in der Beziehung zueinander stehen, daß das eine sich gleichsörmig um das andere dreht. Die Rotation der Erde um ihre Achse und ihre Bahn um die Sonne sind Beispiele dafür, und zwar Beispiele, bei denen der kosmische Standpunkt (nämlich auf der Sonne) als entscheidend für die Ausdrucksweise gewählt wurde; vom irdischen Standpunkt aus hätte man sagen müssen: der tägliche Auf- und

Untergang der Sonne als das eine Phänomen, und die Deränderung ihrer Bahn am himmel während des Ablaufes der Jahreszeiten als das andere. Oder, um auch Erscheinungen zu nehmen, die sich auf der Erde selbst abspielen, die Rotation eines Kreisels auf einer Cischeplatte, oder die Rotation eines mit Wasser gefüllten Gefähes um seine Achse, die durch den Aushängefaden mit der Zimmerdecke sest verbunden ist. Diese irdischen Erscheinungen sind uns so natürlich, daß es uns schwer wird, sie anders auszusassen, als soeben geschehen ist; wir würden gar nicht auf den Gedanken kommen, daß vielleicht der Cisch sich unter dem Kreisel wegdreht, oder daß das Zimmer um das Wassergefäß rotiert. Aber wir haben ja schon bei den Cranslationen gesehen, wie gefährlich vorgefaßte Meinungen sind, und so wollen wir auch hier ganz naiv und von vorn anfangen.

Denken wir uns eine im unendlichen, leeren Raume rotierende Kugel und auf ihr irgendeinen Puntt! Etwa einen Puntt ihres Aquators. Am besten verseten wir uns selbst in diesen Puntt hinein, damit wir unmittelbare Zeugen des Geschehens sind und uns ein Urteil darüber bilden können. Was geschieht, wenn die Kugel sich um ihre Achse dreht? Der Puntt, wo wir uns befinden, wird nach einem anderen Punkte des Raumes, als bisher, hinweisen, in einer anderen Richtung schauen; aber wodurch ist diese neue Richtung von der früheren unterschieden? Offenbar durch gar nichts, es ist ganz unmöglich, ein Merkmal anzugeben. Wir werden also auch von der Drehung gar nichts merten. Nun fann ein gescheiter Ceser dagegen einwenden, wir nähmen zwar äußerlich nichts wahr, aber vielleicht in unserem Innerem; wir werden vielleicht infolge der Drehung "drehtrant", und man weiß ja, daß es einen solchen Zustand, eine Art von Schwindel, vielfach gibt, 3. B. beim Schauteln, beim Karruffelfahren und gang besonders auf Schiffen, wenn sie rollen und stampfen, und im Eisenbahnzuge, wenn er über scharfe Kurven fährt. Aber da erinnern wir uns an unsere frühere Seststellung, daß, wenn es überhaupt eine Derschiebungsfrankheit gibt, diese nur von relativem, aber nicht von absolutem Charafter sein fann. Derhält sich bier die Sache ebenso?

Ist auch die Drehfrankheit ihrem Wesen nach relativ? Darauf kann man mit nein und ja antworten. Wenn man nämlich unter relativ nach wie vor "relativ zur Außenwelt" versteht, so ist auch die Drebtrantheit zweifellos eine Solge der relativen Bewegung, d. h. sie tritt auch auf, wenn man selbst ruht, aber dabei die berumwirbelnde Umgebung betrachtet; sie muß also, so wird man sagen, ausbleiben, wenn es feine Umgebung gibt, also im leeren Raume. Eine Drehung im leeren Raume ist ja, wie wir saben, gar tein Dorgang, der einen Sinn hat, sie ist eine nichtige Sittion. Und doch kann und wird die Drebkrankheit auch auftreten, wenn man sich unter Ausschaltung der Umgebung dreht, 3. B. in einem geschlossenen Kaften, der um sich selbst rotiert. Es liegt das einfach daran, daß der Mensch ein in sehr verwickelter Weise zusammengesettes Sustem von Teilen ist, und daß diese Teile sich relativ queinander bewegen, insbesondere der flussige Inhalt der inneren Organe; die auftretende Krankheit ist also wiederum die Solge relativer Bewegungen; nur liegen die Derhältnisse in diesem Salle so verwidelt, dak damit für uns nichts rechtes anzufangen ist.

Kehren wir also vom subjettiven, physiologischen, zum objettiven, physitalischen zurud (insoweit das überhaupt ein entscheidender Gegensatz ist, was man bestreiten fann), und fragen wir uns, ob es nicht doch vielleicht ein objettives Merkmal der absoluten Rotation gibt, also eine Art von Drehfrantheit, die die rotierenden Körper, aber auch nur die absolut rotierenden Körper aufweisen. Die gragestellung ist ja freilich derart, daß der innerlich schon gefestigte Denker sich gar nicht darauf einlassen wird, ihr näher zu treten; er wird erflären, absolute Drehung könne es ja logisch gar nicht geben, also sei alles weitere müßig. Aber so vornehm wollen wir nicht sein, und auch nicht so unvorsichtig. Denn es leuchtet doch immerhin ein, daß der Sall der Rotation sich von dem der Translation ganz wesentlich Nicht binsichtlich der Beziehung zum leeren Außenunterscheidet. raum, da ist, wie wir saben, wirklich gar kein Unterschied zwischen beiden Sällen; aber vielleicht durch die inneren Derhältnisse.

da sei wenigstens auf den wichtigsten Umstand hingewiesen: bei der Translation haben alle Punkte des Körpers dieselbe Geschwindigkeit, bei der Rotation einer Kugel hingegen ist die Geschwindigkeit eines Punktes desto kleiner, se näher er der Achse liegt, und für diese selbst ist sie null. Man könnte also schließen, daß bier innere Relative prozesse vorliegen. Aber dieser Schluß ist durchaus irrig; die Kugel bleibt sich bei der Rotation immer selbst gleich, nicht nur im ganzen, sondern in sedem ihrer Teile; und das erklärt sich dadurch, daß es hier gar nicht auf die Stredengeschwindigkeit ankommt, sondern auf die Winkelgeschwindigkeit, und diese ist für alle Punkte dieselbe, sie drehen sich alle in derselben Zeit einmal herum. Es hilft nichts, Drehung im leeren Raume ist nichts Sinnvolles, wenigstens, solange der rotierende Körper starr ist; und wenn er es nicht ist, stellt er selbst eine Welt von Relativteilen dar.

Wir sind jest gegen Wunder geseit und können mit ebenso kaltem Blute in die Welt der Wirklickeiten, also in den nicht mehr leeren, sondern von Materie erfüllten Raum zurückehren und uns die dort auftretenden Erscheinungen mit demselben Blicke betrachten, mit dem der kritisch gesestigte Naturforscher in eine Spiritistensitzung geht. Wie er werden wir uns alles ansehen, aber in der Deutung dessen, was wir sehen, werden wir uns durch den Schein nicht beirren lassen; wissen wir doch ein für allemal, daß es sich nicht um absolute Bewegungen und ihre Wirkungen handeln kann, daß vielmehr alles relativistisch aufzufassen ist.

Da haben wir zunächst das Beispiel des Reisens, den die Kinder in aufrechter Stellung mit einem Steden vorwärts treiben und der, solange er rollt, nicht umfällt. Nun, diese Erscheinung kann man sich ja in sehr einsacher und doch einleuchtender Weise verständlich machen: der Reisen fällt nicht um, weil er nicht weiß, nach welcher Seite er umfallen soll. Denn wenn er in einem bestimmten Momente nach links zu tippen anfängt, hat er sich, ehe die Kippung erheblich geworden ist, schon ein halbes Mal herumgedreht, sein Oberstes und Unterstes haben sich vertauscht, und damit hat sich zugleich die Cen-

.

deng nach links in die Tendeng nach rechts verwandelt. Der Reifen wird also nicht umfippen, sondern nur hin- und herschwanken, und zwar desto stärker, je langsamer die Rollbewegung wird, bis er schließe lich umfällt, wenn die Zeitdauer eines halben Umlaufs ausreichend geworden ist. Jedenfalls ist die gange Erscheinung relativistischen Charatters, es handelt sich um die Beziehung des Reifens zum Erdboden; und wenn sich die Erde unter dem an Ort und Stelle rotierenden Reifen fortbewegte, wurde der Effett gang derselbe sein. Und nicht wesentlich anders steht es mit dem Kreisel, nur daß dieser (im einfachsten Salle) sich an Ort und Stelle drebt, und daß die Drebungsachse hier vertikal ist. Auch der Kreisel wird aufrecht erhalten durch die fortwährende Anderung der Kipprichtung, die zur Solge hat, daß Kippung und Wiederaufrichtung fortwährend miteinander ab-In Wahrheit liegt die Sache freilich noch gang anders. Der Kreisel fällt nämlich auch im Rubezustande grundsätzlich nicht um, er tut es nur aus Dersehen, nämlich infolge irgendeiner zufälligen Schwantung, die, sie mag noch so winzig sein, sich von selbst steigert. Wir haben es hier mit dem Salle des sog. "labilen" Gleichgewichtes zu tun, und dieses ist, wenn die Umstände ideal, also alle Zufälligfeiten ausgeschlossen sind, ein wirkliches Gleichgewicht, gerade wie das "stabile". Es besteht also prinzipiell gar kein Unterschied zwischen dem ruhenden und dem rotierenden Kreisel; und der tatsächliche Unterschied ist nur der, daß jede kleine Zufälligkeit beim rubenden Kreisel eine feste Richtungstendenz hat und somit Umfall bewirtt, beim rotierenden aber eine auch ihrerseits rotierende Richtungs= tendenz hat, wodurch dann, statt des Umfalls, eine Kippbewegung zustande tommt, bei der die Kreiselachse einen Kegel beschreibt. Jedenfalls aber ist diese Richtungstendenz nichts absolutes, sondern relativ zu der Tischplatte zu fassen, auf der der Kreisel steht; und auch hier wieder wurde der Effett genau derselbe sein, wenn der Kreisel rubte, die Tischplatte aber unter ihm rotierte; der Kreisel würde auch dann aufrecht bleiben; und wenn dann die Tischplatte erlahmt und schließlich zu rotieren aufhört, dann tritt die Cabilität des Gleich=

gewichtes in Wirkung, und es bleibt dem Geschmad des einzelnen überlassen, ob er sagen will, es falle dann der Kreisel auf die Cisch-platte oder diese auf jenen. 1)

Einer der berühmtesten Dersuche dieser Art ift der Soucaultsche Pendelversuch. Denten wir uns dieses Pendel, bestehend aus einem febr langen Saden und einer ichweren, daran hangenden Kugel, am Nordpol der Erde aufgestellt und verseten wir uns im Geiste dorthin, so beobachten wir an einem darunter aufgestellten Mektreise, daß sich die Schwingungsebene des Pendels im Caufe eines Tages ein ganges Mal von Often nach Weften herumdreht. Nach Ptolemaus tut sie das wirklich, nach Kopernikus dagegen dreht sich die Erde in dieser Zeit ein ganges Mal von Westen nach Often berum, das Pendel aber behält seine Schwingungsrichtung im Raume unverändert bei. Es ist das also ein Rotationsversuch, gang entsprechend dem früher angestellten Translationsversuch mit dem Slieger über dem Äquator. Sreilich besteht da ein wesentlicher Unterschied: der Slieger muß fortwährend arbeiten, um von der Erdbewegung loszukommen, der er sonst verfallen ware; das Pendel behält seine Schwingungsebene von selbst bei. Dieselbe Eigenschaft der Materie, ihre Trägheit, ist es, die den Slieger hinsichtlich seiner Translation von der Erde abhängig, und die das Pendel hinsichtlich der Rotation von der Erde unabhängig macht. Wie dem auch sei, so viel ist flar, daß das der Soucaultsche Dersuch nichts absolutes beweist; er veranschausicht lediglich die relative Drehung von Erde und Sonne; und er ist nur darum so überaus interessant und wichtig, weil er zeigt, daß man auf der Erde kosmische Experimente anstellen

¹⁾ Es darf indessen nicht verschwiegen werden, das diese Betrachtung (und das gilt auch für das folgende) nicht bis auf den Grund geht. Wollte sie das tun, so müßte schon hier auf die Natur des Raumes, in dem wir leben, eingegangen und die neue Geometrie eingeführt werden, was den Ceser in starte Derwirrung bringen würde. Später, wenn die Sache akut wird, werden wir wenigstens eine ungefähre Dorstellung von dem, was hier gemeint ist, erhalten.

fann; denn das Soucaultsche Pendel gehört zum Kosmos; es ist auf der Erde sozusagen nur zu Gaste.

Noch eindrucksvoller sind aber die Phänomene, die wir jett ins Auge fassen wollen. Wenn man ein Gefäß mit Wasser auf eine Drehungsachse setzt und in Rotation versetzt, so nimmt das Wasser, das sehr bald an der Rotation sich beteiligt, eine neue Oberflächensgestalt, also eine neue Raumverteilung an: die bisher horizontale Ebene höhlt sich aus, und zwar desto stärker, je rascher man dreht; es besteht also für die Wassereilichen die Tendenz, aus der Mitte nach dem Rande zu wandern und sich dort möglichst anzuhäusen; in dem Maße,

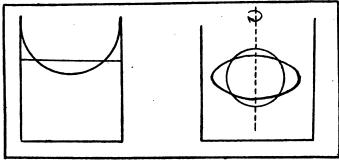


Abb. 10 und 11

wie es die entgegengestehende Schwerkraft erlaubt. Oder man läßt eine Ölkugel in einer Slüssigeit schweben, die das gleiche spezifische Gewicht hat (Wasser-Alkohol-Mischung), stedt eine Drehungsachse durch die Kugel hindurch, die oben mit einer Kurbel versehen ist, und fängt nun an zu drehen: dann plattet sich die Kugel desto stärker ab, je rascher man dreht, und verwandelt sich zulet in eine slache Scheibe. Es ist das dieselbe Abplattung, die auch unsere Erde (wenn auch nur in sehr geringem Mahe) erlitten hat zu der Zeit, als sie noch flüssig war, und die sie nach dem Erstarren beibehalten hat. Die Gesamtheit dieser Tatsachen führt man auf eine besondere Kraft zurück, die man als Sliehkraft, Schwungkraft oder Zentris

fugalfraft bezeichnet. Es ist aber für uns, die wir uns von den mechanischen Dorgängen und Kräften ein bestimmtes Bild gemacht haben, ohne weiteres klar, daß die Sliehkraft weiter nichts ist als eine besondere Ausgestaltung der Trägbeit. Denn wenn ein Dunkt gezwungen wird, ein Zentrum zu umtreisen, so hat er doch in jedem Augenblide das Bestreben, die Krummung seiner Bahn loszuwerden und, der Trägheit folgend, in der Tangente seiner Bahn geradlinig fortauschreiten. Durch dieses Bestreben wird 3. B. der Saden eines in pertitalem Kreise berumgeschwungenen Pendels gespannt, und 3war auch dann, wenn es sich im oberen halbtreife seiner Bahn befindet; und wenn ber Saden reift, fliegt die Pendelfugel geradlinig Die Schwungfraft ist also eine bei der Rotation sich geltend machende Sorm der Trägheit; und bamit stimmt es auch, daß sie sich besto stärker geltend macht, je massiger der Körper ist; stellt man 3. B. den Aushöhlungsversuch mit Wasser und Quedsilber an, so wird das Quedsilber am stärkften nach dem Rande gezogen.

Da haben wir also wirklich einen ganzen Strauf von Phanomenen, die für die Rotation charafteristisch sind: die Erhaltung der Schwingungs- und Rotationsebene, die Aushöhlung und die Abplattung. Wir genießen den Duft dieses Straukes in vollen Zügen, aber wir lassen uns nicht betäuben. Ja, das sind Kennzeichen der Rotation, aber nicht der absoluten, sondern der relativen. fönnen wir uns feinen leeren Raum verschaffen, in den wir als! einzige Realität den Ölftugelapparat hineinstellen könnten, um den Abplattungsversuch vorzunehmen; aber wir brauchen ihn gar nicht auszuführen; denn wir sind überzeugt, daß dabei keine Abplattung eintreten würde, einfach deshalb nicht, weil die Rotation unter diesen Umständen, wie wir wissen, gar teine Rotation ist, weil sie keinen Sinn bat, also auch keine Merkmale und keine Wirkungen baben fann. In der Wirklichkeit rotiert unser Körper stets in einem Raume, in dem sich (eventuell vielleicht in weiter gerne) noch andere Körper befinden; und dann rotiert er eben relativ zu diesen; ob er selbst als

rotierend, die anderen als rubend, oder ob er als rubend, die anderen als rotierend aufgefaßt werden, fann teinen Unterschied machen. Man hat sich große Mühe gegeben, in dieser Richtung entscheidende Experimente anzustellen; man bat den zu beobachtenden Körper in der Nähe mächtiger Massen, 3. B. von Schwungradern in Sabrifen, aufgestellt, um festzustellen, ob die Merkmale der Rotation an dem Körper auch dann auftreten, wenn er selbst ruht, die benachbarten Massen aber rotieren: alle diese Dersuche sind an äukeren Schwieriafeiten gescheitert. Sie sind aber schliehlich zu entbehren, da ein Zweifel an der Richtigkeit des Relativitätsprinzipes nicht bestehen kann. Aber eines freilich ist auch für uns unerlählich; wir durfen uns die Sache nicht gar zu bequem machen. Denn die Wirkungen der Rotation, inbesondere die Aushöhlung und die Abplattung, sind da, sie sind wirkliche Phanomene. Und da wir an Geistererscheinungen nicht glauben, d. b. nicht annehmen, daß es sich um Leistungen der Rotation als solcher handelt, mussen wir die Tatsache in die Gesamtbeit unserer Dorstellungen einordnen. Da tommt natürlich die Trägbeit (in ber Sorm der Schwungfraft) nicht in Betracht; denn die Abplattung soll ja auch bei einem, innerhalb rotierender Massen rubenden Körper auftreten. Wir mussen also einen Schritt weiter geben und Krafte einführen, die zwischen jenen Massen und dem Körper wirken, und die bei relativer Prebung zwischen ihnen eben die beobachtete Erscheinung zustande bringen. Es muß sich also um eine besonders ausgestaltete Art von Gravitationsträften handeln; und da die Kräfte nichts sind als ein Ausdruck von Beschleunigungen, diese letteren aber, wie wir wissen, invariant sind, ergibt die Wirtung bieser Kräfte den gleichen Effett, ob nun der beobachtete Körper seinerseits, ober ob die Umgehung um ihn rotiert; in jedem Salle wird er abgeplattet, und zwar unter sonst gleichen Umständen beide Male in gang gleichem Mage. Und wenn jemand die Einführung derartiger Kräfte für willkurlich halt, so sei ihm erwidert, daß sie doch immer noch natürlicher ist, als die Sestsekung einer geheimnisvollen, absoluten Schwungtraft; denn diese wird einzig und allein zur Rettung der absoluten Rotation eingeführt; die Kräfte aber, die wir einführen, schließen sich unmittelbar an das uns schon anderweitig bekannte Kraftseld an.

11

Wir fommen jest zu der zweiten der versprochenen Erganzungen. Wir haben nämlich gerablinig-gleichformige und gleichformig totierende Bewegung betrachtet; jest wollen wir uns mit der geradlinig-beschleunigten Bewegung befassen. Ein Körper befindet sich also in Rube und wird plöglich in Bewegung gesett, ober er witd im Gegenteil plötlich in seiner Bewegung gebremft, ober allgemein, es wird seine Geschwindigkeit gesteigert ober berabgemindert. hat denn nun der Sall des plöglich gebremften Eisenbahnzuges desbalb eine besondere Berühmtheit erlangt, weil ein hervorragender Obusiter an ibm die angebliche Absurdität des Relativitätspringips demonstriert hat. Er sagt: "Wenn hierbei durch Tragbeitswirfung alles im Zuge in Trümmer geht, während draußen alles unbeschädigt bleibt, so wird tein gesunder Derstand einen anderen Schluß gieben wollen als den, daß es eben der Jug war, der mit Rud seine Bewegung geandert hat, und nicht die Umgebung. Das Relativitätsprinzip verlangt bagegen die Möglichteit, daß es doch die Umgebung gewesen sei, die den Rud erfahren hat, und daß das Unglud im Zuge nur Solge dieses Rudes der Augenwelt sei, vermittelt durch eine Gravitationswirtung der Außenwelt auf das Innere des Zuges. die naheliegende grage, warum denn der Kirchturm neben dem Juge nicht umgefallen sei, da er doch den Rud direkt erfahren habe, dafür bat das Prinzip anscheinend teine den einfachen Derstand befriedigende Antwort." Der sonst so scharssinnige Physiter begeht bier den grundsählichen Sehler einer richtigen Schlußfolgerung aus einer falschen Doraussetzung. Das relativistische Gegenseitigkeitsprinzip sett stillschweigend voraus, daß die beiden Systeme, zwischen benen die Relativität stattfinden soll, gleichberechtigt und selbständig seien; und gerade das ift hier nicht der Sall. Don den beiden Syftemen

ist nämlich nicht etwa das eine der Zug, das andere die Erde; sondern das eine ist der Zug für sich, das andere aber ist die Erde mit dem Zuge, da doch der Zug ein Teil der Erde ist, mit ihr in mannigfacher Weise, insbesondere durch Trägheit und Schwere, verbunden und eben nur in der einen hinsicht selbständig, daß er eine besondere Translattonsgeschwindigteit hat, die dann plötlich gestoppt wird. gewinnt über diese Derhältnisse sofort volle Klarheit, wenn man sich ben anderen Sall, nämlich den, daß der Zug steht und die Erde unter ibm sich nach hinten bewegt, deutlich vorzustellen versucht. benn dann der Jug selbständig sein oder soll er von der Erde nach binten mitgenommen werden? Offenbar wird doch das lektere der Sall sein; und wenn wir trokdem erzwingen wollen, daß er still= steht, muffen wir anheizen und ihn nach vorn fahren lassen. Und wenn jest die Erde gestoppt wird, so muß auch der Zug, wenn er auch weiterbin stillstehen bleiben soll, gestoppt werden, und es wird dann in dem tatfächlich dauernd stillstehenden Zuge wieder alles umfallen. Wir brauchen ja nur an den Sall des Sliegers über dem Äquator zurückzudenken und uns ausmalen, was da geschieht, wenn die Erde plöglich gebremst wird; der Slieger muß dann, wenn er auch weiterbin sentrecht unter der Sonne bleiben will, auch seinerseits stoppen. und dabei wird er die Wirkung gründlich verspüren. Auf die Erde und das, was auf ihr sich befindet, aber darf man die Betrachtung beileibe nicht erstrecken; denn sie ist ja das Gesamtsystem, dem auch der Zug (bzw. der Slieger) angehört; und deshalb kann und wird auf ihr nichts umfallen. Gewiß, es wirtt auch auf die Erde jene geheimnisvolle Kraft; aber alle ihre Teile, also auch die Kirchturme, können dieser Kraft (im Gegensatz zu den Dingen im Zuge) in gang gleicher Weise nachgeben, sie erfahren alle die gleiche Beschleunigung, und es braucht nichts umzustürzen.

Es gibt einen hübschen Dorlesungsapparat, den wir hier heranziehen wollen, weil er die Erde, mit der ja nicht gut zu experimentieren ist, durch etwas handlicheres erset; leider erfordert der Apparat, wenn er wirksam vorgeführt werden soll, immerhin noch recht große Räume. Er besteht aus einem langen Wagen ohne Wände und einem hinten auf ihm stehenden Wägelchen, beide leicht laufend, der Wagen auf der langen Tischplatte, das Wägelchen auf dem Wagen. Bewegt sich der Wagen gleichförmig vorwärts, so nimmt das Wägelchen, ohne seinen Ort auf dem Wagen zu ändern, an der Bewegung teil; stoppt man aber den Wagen plötslich, so macht sich das Wägelchen selbständig und rollt weiter, bis es vorn herunterfällt. Man kann nun den Versuch auf die mannigkachste Weise variieren, indem man Wagen oder Wägelchen einzeln für sich oder zusammen nach vorn oder hinten laufen läßt und dann diesen oder jenes stoppt: immer zeit sich die Trägheitswirkung, und immer ist sie im Einklang mit der relativen Bewegung der beiden Systeme zueinander; die absolute spielt keine Rolle.

In allen diesen Sällen spielt nun aber eine gewisse Kompli= fation der Derhältnisse eine entscheidende Rolle, nämlich der Umstand, daß das betrachtete System nicht einheitlich, fein starres Ganges ist, sondern aus Teilen besteht, die gegeneinander beweglich sind. Nur dadurch erhält die Trägheit Gelegenheit, sich "auszuleben"; das gilt für die Reisenden im Juge und ihre Gepäcftude ebenso wie für das Wägelchen auf dem Wagen; es gilt schließlich auch für das rotierende Wasser; wie das Wägelchen nach vorn, so fallen die Wasserteilchen nach außen. Wie aber, wenn wir jett das System in ein starres verwandeln, wenn wir die Reisenden fest auf die Sige schnallen usw.? Dann können sie auch beim Bremsbrud nicht nach vorn fallen; aber es wird etwas andres eintreten: sie werden einen Zug nach vorn verspüren, und dieser Zug hat ganz den Charatter einer Kraftwirfung, wie wenn da vorn eine anziehende Kraft in Wirtsamkeit getreten ware. Geben wir jest die Reisenden wieder frei, so daß sie beim Bremsdrud nach vorn fallen, warum sollen wir uns das nicht ebenso als die Wirfung einer Kraft benten? Es ist ja mahr, diese Kraft ist in diesem Salle rein fittiv; aber man tann leicht Sälle wenigstens in Gedanken konstruieren, wo sie durchaus realen und uns wohlvertrauten Charafters ist. Stellen wir uns vor, daß wir uns in einem geschlossenen Kasten befinden, wie schon einmal; diesmal aber foll der Kaften irgendwo im Raume schweben, und es sollen sich in dem Kasten einzelne fleine Gegenstände befinden, die ich in die hand nehmen und dann loslassen kann. Ich tue das und bemerke, daß der Körper, obgleich ich ihn losgelassen habe, doch unverrückt da schweben bleibt, woeich ihn losgelassen habe. Ich werde dann schließen, daß nichts vorhanden ist, was irgendeine Wirfung, sei es Trägheits= oder Kraftwirkung erzeugte, daß ich mich also in meinem Kasten allein im leeren Raume befinde, und zwar im Rubezustande. Ich könnte ja ebensogut annehmen, daß sich mein Kasten in irgendeiner Richtung gleichförmig bewegt; aber diese Annahme hatte gar kein Interesse, da sich für das geschlossene System (und überhaupt im leeren Raume) diese galle in nichts unterscheiben. Mun aber wollen wir zweitens annehmen, daß die Beobachtung etwas ganz andres ergibt: daß der Gegenstand, sowie ich ihn loslasse, zu Boden fällt, und zwar, wie ich durch feinere Untersuchung feststelle, in beschleunigtem Tempo. Wie kann ich mir das erklären? Offenbar auf zwei Arten. Entweder ich nehme an, daß mein Kasten in beschleunigtem Tempo nach oben fährt und daß der Gegenstand an bieser Sabrt nur so lange teilnimmt, wie ich ihn festhalte, nach der Sreilassung aber an Ort und Stelle bleibt, so daß er für mich in gleichem Beschleunigungstempo nach unten zu fallen scheint. ich nehme an, daß mein Kaften ruht, daß aber unter ihm sich Massen, 3. B. die Erde, befinden, die angiehend wirken. In beiben Sällen spüre ich übrigens meine Lage auch am eigenen Körper, und zwar in Sorm eines Druds nach unten; nur ist biefer Drud im ersten Salle ein Tragbeitsdrud, im zweiten ein Schweredrud. In qualitativer hinsicht kann ich die beiden Zustande durchaus nicht unterscheiden; ob ich sie vermöge der beobachteten quantitativen Derhältnisse unterscheiden kann, das hängt einzig und allein davon ab, ob Trägheit und Schwerfraft auf die Körper in gleicher Weise wirken; und darüber können wir uns erft Aufschluß verschaffen, wenn wir uns nunmehr der britten, in Aussicht gestellten Ergangung unferer Betrachtungen zuwenden. Erst wenn wir durch diese eine bejahende Antwort erhalten, können wir sagen: Trägheit und Schwere sind äquivalent.

12

Wir iprechen immerfort von Bewegung, ohne bisher bes naberen untersucht zu haben, was sich denn eigentlich bewegt. Nun - so wird man sagen — das ist doch ohne weiteres klar: die Materie. Aber was ist denn das Mak der Materie? Wiederum leicht zu beantworten: ihre Menge, ihr Inhalt, ihre "Masse", unter letterem Worte eben auch nur so ungefähr der Gehalt an Stoff verstanden. In der Wissenschaft aber muß man exatt verfahren, und da haben wir ja eine Definition bereits vorweggenommen: Masse ist der Widerstand gegen Beschleunigung, wie sie durch eine Kraft erzeugt wird; oder auch der Widerstand gegen plötzliche Annahme einer Geschwindigkeit, wie sie durch einen Impuls erzeugt wird; der lettere Sall ist ja, wie wir wissen, nur ein Sonderfall des ersteren. Die Gleidungen, die das ausdrüden, haben wir ja schon aufgestellt; in ihrer beduktiven Sorm lauten sie: B = K/m und G = I/m. wollen wir diese Gleichungen nach m auflosen und erhalten bann die Doppelgleichung:

m = K/B = I/G;

in Worten: Møsse ist das Derhältnis der Kraft, die man auswenden muß, zu der Beschleunigung, die sie erzeugt (und entsprechend für den Impulsfall). Die Masse, so kann man auch sagen, ist der Ansspruch an Kraft, den ein Körper stellt, wenn er etwas bestimmtes leisten soll; sie ist, mit einem Fremdworte, seine Krasttapazität. Es sei nebenbei bemerkt, daß die Materie noch eine ganze Reihe entsprechender Kapazitäten besitzt: Wärmekapazität, elektrische, magnetische usw.

hier wird also die Masse durch die Kraft ausgedrück, auf sie bezogen. Aber ist denn die Kraft etwas Reales? In einem einzigen Salle sehr wohl, nämlich bei meiner eignen Mustelfraft; wende ich 3. B. beim Kegeln mit verschiedenen Kugeln immer dieselbe Mustel-

traft auf, und beobachte ich die Geschwindigkeiten, die sie annehmen. so tann ich daraus auf ihre Massen schließen: diejenige, welche sich am schnellsten bewegt, bat die kleinste, die langsamste die größte Masse, und zwar genau im umgekehrten Verbältnis. Aber die Kräfte in der Natur sind nicht real, sie sind unfre eignen Erfindungen, 3. B. die Schwere oder die Warme oder die elektrische Kraft. Wenn man also die Masse auf die Kraft zurudführt, so definiert man sie durch etwas selbst hypothetisches, so baut man auf Sand. Und wenn man deshalb den Spieß umkehrt und, von der Masse ausgehend, die Kraft durch die Masse definiert (K = mB), so ist man um nichts besser dran; denn jest bezieht man die Kraft auf etwas, was in exakter Weise noch nicht befiniert ist, auf die Masse. Das lätt sich nicht ändern, weil in allen obigen Gleichungen drei Größen vorkommen, von denen nur eine, die Beschleunigung, direkt beobachtbar ist, die beiden andern aber hypothetisch sind; eine Gleichung mit zwei Unbekannten kann aber nicht aufgelöst werden. Wie man sieht, haben wir hier ein neues Relativitätsprinzip, es sagt aus, daß Masse nur relativ zu Kraft und Kraft nur relativ zu Masse einen klaren Sinn hat. Ob man sich für das eine oder das andre entscheidet, ist Ge= schmads- und Zwedmäßigkeits-Sache; in der Technik herrscht das Kraftsystem vor, in der Wissenschaft das Massesystem.

Wenn man eine Gleichung mit zwei Unbekannten vor sich hat und möchte sie gern auflösen, so wird man sich natürlich bemühen, noch eine zweite Gleichung zwischen denselben Größen aussindig zu machen; denn aus zwei Gleichungen mit zwei Unbekannten läßt sich alles berechnen. Eine solche zweite Gleichung existiert nun wirklich, und zwar schon seit Jahrhunderten, seit der Zeit des großen Newton, der sie selbst aufgestellt und damit sein Lehrgebäude der Mechanik gekrönt hat. Es ist das berühmte Newtonsche Gravitationssgesetz, um das es sich hier handelt. Es führt alle am himmel und auf der Erde beobachteten Bewegungen bestimmten Charakters auf Kräfte zurück, die in den Körpern ihren "Siß" haben, aber von hier aus in die Serne wirken; und die Stärke dieser Sernwirkung steht

nach ibm im direkten Verhältnis zu den Mallen der beiden Körper. zwischen denen die Wirtung erfolgt, und im umgekehrten Derhält= nis zum Quadrat ihrer Entfernung voneinander; in Sormel: K = m, m2/r2. Man sieht sofort zweierlei: erstens, daß es sich bier um eine Wechselwirfung handelt (die Erde gieht den Mond, aber auch der Mond die Erde an); und zweitens, daß das Gesetz für alle Inertialsysteme unverändert gilt, denn r ift ja eine Invariante. Andrerseits aber machen uns auch wiederum zwei Umftande ftukig. Erstens der, daß die Zeit und alles, was mit ihr zusammenbangt (Geschwindigkeit, Beschleunigung) in der Sormel gar nicht portommt. dak sie also, obgleich sie Bewegungen, d. b. kinetische Erschei= nungen darstellen soll, doch selbst rein statischen Charatters ist; tura= um: nach dem Newtonschen Geseke bangt die Gravitation gar nicht von der Zeit, der Geschwindigkeit und der Beschleunigung der Körper ab, sondern in jedem Augenblide lediglich von ihrer gegenseitigen Lage (und den Massen). Zweitens spielt in unserem Gesetze die Masse offenbar eine ganz andre Rolle wie bisher, nämlich nicht mehr eine passive, als ein Widerstand, sondern eine aktive, frafterzeugende Rolle. Es ist nicht mehr träge, sondern gravitierende oder schwere Masse; es ist, wie man aus der Sormel ersieht, einfach die Kraft in der Einheit der Entfernung. Das Derhältnis dieser beiden Bedeutungen von m sieht man am einfachsten ein, wenn man einen irdischen, unter das Geset fallenden Dorgang betrachtet, nämlich das Sallen eines Steins zu Boden: er wird durch seine aktive Masse herabgezogen, aber er sett der Abwärtsbewegung seine passive Masse Jene, die ihn herabziehende Kraft, ist als Widerstand entgegen. nun nach unsern früheren Seststellungen nichts andres als das Probutt der passiven Masse und der beobachteten Beschleunigung, sie wird als Gewicht des Körpers bezeichnet: P = m · B; die passive Masse andrerseits ist eben einfach gleich m; das Derhaltnis beider zueinander wird also durch die Beschleunigung dargestellt, 3. B. auf der Erdoberfläche durch die in Zentimetern und Sefunden ausgedrückte 3ahl 981. Man geht indessen noch einen Schritt weiter und brudt die aftive Masse durch eine andre Einbeit aus wie die vassive; namlich jene durch das Gewicht, diese durch die Masse eines Kubitzentimeters Wasier: und da diese Einheiten sich ebenso zueinander verhalten wie die auszudrudenden Größen, tommt man zu dem Etgebnis, daß das Gewicht eines Körpers durch dieselbe Zahl ausgedrudt wird wie die Masse. Wenn wir also die Beobachtung machen, bak (nach Beseitigung des Luftwiderstandes usw.) alle Körper, schwere und leichte, gleich schnell fallen, so mussen wir daraus den Schluk zieben: Trage und schwere Masse sind einander gleich. Dak bem wirklich und allgemein so ist, hat noch in neuerer Zeit der ungarifche Physiter Cotvos mit den allerfeinsten Beobachtungsmethoden bestätigt. Es ist das ein für uns überaus wichtiges Ergebnis, und das um so mehr, als es uns bis auf weiteres durchaus rätselhaft etscheint: zwei Größen, die so gang verschiedenartig definiert und eingeführt wurden, die eine kinetisch, die andre statisch, sind trogdem tatfächlich identisch. Es wird offenbar erforderlich sein, hierauf spater gurudgutommen, um den Schleier dieses Geheimnisses qu lüften.

Jetzt können wir unsere Betrachtungen und Beobachtungen im schwebenden Kasten und im Eisenbahnzuge erst recht würdigen. Eben, weil alle Körper gleich schwell fallen, unterscheidet sich meine Beobachtung in dem ruhenden, aber durch gravitierende Massen beeinflußten Kasten in nichts von dem im leeren Raume beschleunigt fortschreitenden Kasten. Und wenn ich, im Salonwagen des Eisenbahnzuges stehend, bei plößlicher Beschleunigung seiner Sahrt nach rüdwärts falle, so kann ich ebensogut annehmen, daß mein Zug seine gleichsörmige Sahrt fortsett (oder gar in Ruhe verharrt), wenn ich dassür im ganzen Raum ein gleichsörmiges Kraftseld annehme.

Freilich werden wir gut tun, unsere Dorstellung von der Gravitation nunmehr grundsählich umzugestalten. Wir wollen sie nicht mehr, wie Newton das tat, als eine mystische Sernwirtung auffassen, wir wollen den Sig der Kraft nicht mehr in die einzelnen Körper

verlegen, wir wollen "die Derwaltung bezentralisieren", und das gleich so gründlich wie möglich. Wir wollen uns porftellen, daß die Gravitation allgegenwärtig im Raume ist, und dementsprechend wollen wir den Raum als ein "Seld", und zwar als ein Gravitations-Dann können wir also das Ergebnis unserer Befeld auffassen. trachtungen in den Sat zusammenfassen: Auch eine beschleunigte (oder verzögerte) Bewegung läßt sich nicht im absoluten Sinne erfennen, auch sie ist äquivalent der Rube, wenn man nur als Erfat der Bewegung etwas neues hinzunimmt, ein den Raum belebendes Seld. Kurz gefagt: Beschleunigtes System und gleichförmiges fonstantes Kraftfeld sind gleichwertig. Das ist das von Einstein auf gestellte und an die Spike seiner allgemeinen Relativitätstheorie gestellte "Äguivalenzprinzip". Jahrhundertelang hat die Wissenschaft die Gleichheit von träger und schwerer Masse einfach als eine Tab sache hingenommen; jett erst wird sie als ein Grundsat an die Spite unserer Naturauffassung gestellt.

Schließlich wollen wir uns daran erinnern, daß wir unserer Kraft-Massen-Beschleunigungs-Gleichung eine zweite zur Seite stellen wollten, um auf diese Weise festen Boden zu gewinnen für die Dessinition, sei es der Kraft, sei es der Masse. Wenn die träge Masse des Beschleunigungsgesetzes identisch ist mit der schweren Masse des Gravitationsgesetzes, dann muß man doch die beiden Gesetze ineinander verarbeiten können; dabei wollen wir der Einsacheit halber annehmen, daß die beiden auseinander wirkenden Körper des Newtonschen Gesetze gleiche Massen, daß also die beiden Gesetze lauten:

 $K = m \cdot B$ $K = m^2/r^2$.

Um diese beiden Sormeln miteinander vergleichen zu können, müssen wir die Größe B, die Beschleunigung, auf ihre Elemente zurüdführen, also auf Strede und Zeit; und zwar ist Geschwindigkeit das Verhältnis der Strede zur Zeit, und die Beschleunigung ihrerseits das Verhältnis der Geschwindigkeit zur Zeit, es kommt also in den Zähler die Strede, die wir der Gleichförmigkeit wegen auch

mit r bezeichnen wollen, zu stehen, in den Nenner aber das Quadrat der Zeit, d. h. es wird:

 $K = m \cdot r/t^2$ und andrerseits $K = m^2/r^2$;

setzt man die rechten Seiten dieser beiden Gleichungen einander gleich, so erhält man: $m=r^s/t^2$. Damit ist also die Masse auf Strede und Zeit zurückgeführt. Es sei bemerkt, daß diese Sormel in naher Beziehung zum dritten Kepplerschen Gesetze steht, nach dem sich für die verschiedenen Planeten des Sonnensystems die Kuben ihrer mittleren Sonnenabstände wie die Quadrate ihrer Umlaufszeiten verhalten. Anders ausgedrückt: die Größe r^s/t^2 ist für alse Planeten gleich groß, und diese für alse gleiche Größe ist eben die Masse der Sonne. So schön nun diese Relativierung der Masse auch sein möge, sie führt uns doch nicht zum Ziele, sie führt, was hier nicht näher ausgeführt werden kann, sozusagen in eine Sackgasse. Die brauche dare Relativierung der Masse müssen wir auf einem ganz andern Wege gewinnen, und dieser Frage wollen wir uns jeht zuwenden.

13

Ist denn die Masse — wobei wir hier begrifflich an die träge Masse denken wollen — wirklich ein so grundlegender und sester Begriff, wie er es doch sein müßte, wenn er die ihm zugewiesene führende Rolle spielen soll? Nun, sein Reich ist nicht nur kein allumfassenses ist sogar recht beschränkt, nämlich beschränkt auf die mechanischen Dorgänge. Nun hat die Physik aber doch noch große andre Gebiete, wie die Wärmeerscheinungen, die elektrischen, magnetischen und optischen Phänomene; von den chemischen und Cebenserscheinungen gar nicht zu reden. Auf diesen Gebieten nun spielt die Masse vielsach überhaupt keine oder doch nur eine sehr untergeordnete Rolle; das Derhalten der Masterie wird hier durch ganz andre Eigenschaften geregelt wie die Masse; nämlich, wie zu schon erwähnt wurde, durch besondere Kapazitätsgrößen, außerdem aber durch Eigenschaften, die die Ceitung und Strahlung und vieles andre betreffen. Nun, vorläusig beiert uns das nicht; denn wir sind zu noch bei der Mechanik.

Aber nun die andre grage: ist die Masse wirklich etwas festes? Man wird diese grage eigentumlich finden, man wird den gragesteller für einen unverbesserlichen Zweifler halten. Aber prüfen wir die Angelegenheit doch einmal recht gründlich! Welche Masse hat denn ein ruhender Körper? Darauf lautet die einzig richtige Antwort: gar teine. Wenigstens ist man nicht in der Cage, irgend etwas darüber auszusagen, weil die Masse doch erft bei der Bewegung zum Ausdrud fommt. Man fann allerdings fagen, der Körper habe schwere Masse, er drude auf die Wagschale; und da die trage Masse gleich der schweren Masse ist, hat er auch träge Masse; aber das ist doch ein indiretter Schluß, er betrifft nicht unmittelbar die träge Masse. Und bann weiter: ist die Masse bei der Bewegung immer eine gang bestimmte, immer eine und dieselbe? Diese Frage muß man getrennt behandeln für die beiden uns bekannten Typen der Bewegung, die Translation und die Rotation. Wir beschränken uns hier auf den zweiten Typ, weil wir bier leichter und in eindringlicherer Weise unsere Absichten erreichen. Sür die Rotation können wir nämlich ein sehr schönes Experiment beibringen, das ein helles Licht auf die Frage wirft. Wir stellen uns aus zwei ineinander verschraubbaren halbtugeln aus Metallblech eine hohltugel ber, in deren Innerem wir mit hilfe von Cagern und Spiken einen Kreisel unterbringen Solange der Kreisel ruht, können wir die Kugel beliebig verschieben und dreben, wir verspuren dabei lediglich ben normalen, ihrer Masse entsprechenden Widerstand. Sobald aber der Kreisel im Innern rotiert, verhalt sich die in die hand genommene Kugel zwar gang normal gegen Derschiebungen und auch gegen Drehungen um die Kreifelage; alle andern Drehungen aber, gang besonders solche um Achsen, die senkrecht auf der Kreiselachse steben, erfordern einen überraschenden Kraftaufwand, man bat das Gefühl, daß sich die Kugel solchen Drehungen mit einem weit über ihre Masse hinausgebenden Widerstand entgegenstemmt. Wenn man nun nach wie por die Masse als Widerstand gegen Bewegung definiert, so wird man also sagen muffen: der Körper hat jett eine ftark erhöhte Drebmasse, und zwar eben infolge des Umstandes, daß er sich innerlich bewegt, daß er innere lebendige Kraft oder, wie man das jest nennt, kinetische Energie besitht. Seine Masse ist nichts einfaches, sie sett sich aus statischer und kinetischer Masse zusammen, und die lettere wird immer größer, je intensiver der Bewegungszustand im Suftem ift. Man könnte ja auch jenen Teil als "wahre", diesen (ober die ganze Summe) als "scheinbare" Masse bezeichnen; aber das würde insofern irreführen, als die kinetische Masse ebenso "wahr" ist wie die statische; im Gegenteil, man kommt leicht auf den Gedanken, es möchte auch die statische Masse eine Solge irgendwelcher innerer Bewegungsvorgange sein, nur von so feiner Art, daß wir sie nicht. wie die Kreiselbewegung, durch grobe Beobachtung feststellen konnen, Alles das gilt nun freilich zunächst nur für die träge Masse; da aber, wie wir wissen, die schwere Masse der tragen stets gleich ift, muß es auch von dieser gelten, es muß also auch die Gravitation von der (groben und feinen) Bewegung der aufeinander wirkenden Körper abhängen, und das Gravitationsgesek kann dann nur eine angenäherte. wenn auch, wie sich zeigt, innerhalb ungeheuer weiter Grenzen beftebende Gültigfeit haben.

Somit kommen wir zu dem vorläufigen Schlusse: Masse ist nichts anderes wie eine Art von Energie; und se mehr Energie ein Körper hat, desto mehr Masse hat er im wahrsten Sinne des Wortes. Dieser Schluß ist, wie gesagt, nur ein vorläufiger; wir können nämslich mit dieser Äquivalenz zunächst noch nichts ansangen, weil wir das Umrechnungsverhältnis von Masse und Energie nicht kennen; es geht uns hier ebenso wie mit der Umrechnung von Zeit in Raum. Denn wenn wir etwa aus dem Kreiselversuch dieses Umrechnungsverhältnis ermitteln wollten, was ja an sich möglich wäre, so würde doch offendar das Ergebnis gar keine, über die besonderen Umskände dieses Dersuchs hinausgehende Bedeutung haben. Eher schon könnten wir an das Gravitationsgesetz denken und aus dessen in weiten Grenzen bestehender Gültigkeit den Schluß ziehen, daß ein ruhendes Gramm schon eine so gewaltige Menge Energie darstellt, daß die grobskines

tische dagegen nicht in Betracht kommt; aber auch das würde nicht zu einem klaren und allgemein brauchbaren Ergebnisse führen. Wir müssen also auch hier wieder uns mit Geduld wappnen und warten, bis wir den Schleier lüsten und ein allgemein gültiges Umrechnungsverhältnis für Masse und Energie entdeden.

Wir wollen hiermit den mechanischen Teil unserer Betrachtungen fürs erste abschließen und aus diesem Anlasse turz zusammenfassen, was wir festgestellt haben.

Es gibt keinen absoluten Raum und keinen absoluten Ort im Raume; es gibt nur einen Ort relativ zu einem andern Orte. Das gegen gibt es, im gewissen Sinne, eine absolute Entfernung zweier Puntte voneinander, also eine absolute Strede; sie ist invariant bei der Ersekung eines (rubenden) Bezugssustems durch ein andres mit ihm verwandtes. Auch ein Zeitpunkt bat nur relativen Sinn, er muk auf irgendeinen andern, als Nullpuntt der Zeit angenommenen Zeitpuntt bezogen werden. Dagegen hat eine Zeitdauer ober Zeitstrede vorläufig noch absoluten Sinn, sie ist invariant bei der Ersetzung eines Zeitanfangspunttes durch einen andern. Der Raum hat drei, für uns anschauliche Dimensionen. Aber als vierte läht sich, für das abstratte Dentwermögen völlig gleichwertig, die Zeit bingufügen; nur bleibt die grage nach dem Umrechnungsverhältnis einer Zeitstrede in eine Raumstrede ganglich unerledigt. Die Geschwindigkeit, bezogen auf beliebige rubende Achsen, hat einen absoluten Sinn, sie bleibt invariant beim Übergange von einem zu einem andern, gegen das erste rubenden Achsensystem; dagegen andert sie sich beim übergange von einem zum andern, gegen jenes bewegten Achsensystem. Die Beschleunigung aber ift nicht blok für verschiedene, gegeneinander rubende, sondern auch für verschiedene, gegeneinander gradlinig-gleichförmig bewegte Bezugssusteme invariant, sie bat absoluten Charafter und ist daber durch eine, vom Bezugssustem unabhängige Kraft darstellbar. gegen ändert sich die Beschleuniqung, wenn man von einem Bezugslyftem zu einem andern, gegen jenes beschleunigten übergeht; man muß alsdann zu der Kraft, durch die man die Beschleunigung darstellt, eine neue, zunächt geheimnisvolle Kraft hinzufügen, um sich auf das erste (ruhende) Bezugssystem beziehen zu können. Die Materie gibt sich einerseits durch die von ihr ausgehende Kraft, ihre Gravitation (Schwere, Gewicht), andrerseits durch ihre Trägheit, d. h. durch ihren Widerstand gegen Beschleunigung, kund; beide Merkmale sinden ihren Ausdruck in der Masse, dort in der schweren, hier in der trägen Masse; und beide sind, in geeignetem Masse gemessen, einander gleich; dagegen ist die Masse abhängig vom Bewegungszustande, also vom Inhalt an Energie. Sie wird dadurch selbst zu einer speziellen Sorm der Energie, aber auch hier bleibt die Umrechmungsfrage ungelöst. Alles in allem eine in sich geschlossen und (bis auf einige Quantitätsfragen) sestgefügte Anschauung der mechanisschen Welt.

Jest aber müssen wir zusehen, ob diese Anschauung auch außers halb der mechanischen Welt standhält; und es mag, um den Ceser nicht allzu neugierig zu machen, ohne doch die Spannung ganz aufzuheben, vorweggenommen werden, daß das nicht der Sall ist. Unser mechanisches Weltbild versagt bei der Betrachtung der seineren Dorgänge in der Natur, es muß durch ein wesentlich abgeändertes ersest werden, und damit kommen wir zur modernen Relativitätstbeorie.

14

Die mechanische Physit hat es mit Bewegungen, d. h. mit zeitlichen Anderungen des Ortes zu tun, seien es nun die Bewegungen
starrer Körper als in sich unveränderlicher Systeme oder die relativen
Ortsänderungen der einzelnen Teile eines Systems, wie bei den
elastischen Deränderungen der sesten, flüssigen und gasigen Körper.
Aber dieser mechanischen Physit steht eine andre zur Seite, bei der
die Erscheinungen von ganz anderm Charatter sind: die Physit der
Wärme, des Schalls und des Lichts, der Elektrizität und des Magnetismus. hier sind es spezifische Phänomene, die sich uns darbieten,
und zwar teils direkt unsern eigens dasür eingerichteten Sinnesorganen (haut, Ohr, Auge), teils indirekt durch ihre Wirkungen

(denn für Elektrizität, Magnetismus und den größten Teil der Strahlung haben wir kein spezifisches Sinnesorgan). Wie können wir uns ein Derständnis dieser Erscheinungen verschaffen? Wir können diese Frage hier nicht nach allen Richtungen erörtern, wir müssen uns auf das beschränken, was für uns wichtig ist, und selbst da noch müssen wir eine knappe Auslese halten.

Der Schall hat eine sehr einfache Beziehung zur Materie und ordnet sich damit sofort in die mechanische Physik ein. Denn wenn man eine Klingel unter die Glode der Cuftpumpe bringt und irgendwie, z. B. durch eine elektromagnetische Dorrichtung, von außen erregt, so wird der Schall desto schwächer, je stärker man auspumpt, und zuletzt hört er ganz auf; der Träger des Schalles ist also die Cuft, und es läßt sich des weiteren leicht zeigen, daß es sich dabei um eine regelmäßige Wellenbewegung der Cuftteilchen handelt.

Dak aber die Luft nicht auch Träger des Lichts ist, geht daraus bervor, daß das Auspumpen bier gar keinen Effekt bervorbringt; noch viel einfacher und eindringlicher aber daraus, daß das Licht sich durch den gesamten Weltraum ausbreitet, obgleich in ihm, wie sich aus der widerstandslosen Bewegung der himmelskörper ergibt, keine Luft und auch fein andrer Stoff sich befindet, wenigstens feiner, der sich mechanisch bemerklich macht. Es bleiben daber nur drei Annahmen möglich: die Sernwirfungs-, die Emissions- und die Un-Die Sernwirkungshypothese, die das Licht dulations=Hupothese. mit der Gravitation in Parallele sett, ist unvereinbar mit der Catsache, daß das Licht Zeit braucht, um sich durch den Raum fortzupflanzen; und zwar eine Zeit, die mit der durchmessenen Strede in immer gleichem Derhältnisse steht, mit andern Worten: es gibt eine allgemeingültige Lichtgeschwindigkeit im leeren Raume (ober auch in der Luft, was keinen merklichen Unterschied ausmacht). Geschwindigkeit hat sich sowohl aus Beobachtung von himmelserscheinungen (Aberration des Lichts, Derdunkelung der Jupiter= monde usw.) als auch durch raffinierte Experimente im Caboratorium (Sizeausches Zahnrad, Soucaultscher Spiegel usw.) sehr genau ermitteln lassen, und immer mit dem gleichen Ergebnis: dreihunderttausend Kilometer in der Sekunde. Bleibt also nur noch die Wahl zwischen den beiden andern hypothesen.

Nach der Emissionshypothese senden die leuchtenden Körper äußerst feine Teilchen, die Lichtteilchen, aus, die sich gradlinig und gleichförmig, also genau wie materielle Teilchen, im Raume ausbreiten und somit auch in unser Auge gelangen; daß die Geschwindigfeit diefer Teilden so ungeheuer groß ift, wird verftandlich, eben wenn man ihnen eine über alles geringe Masse zuschreibt; wissen wir doch, daß mit dieser Masse die Geschwindigkeit im umgekehrten Derhaltnis steht. Diese von Newton aufgestellte Theorie hat uns eine große Jahl von optischen Erscheinungen begreifen gelehrt und sich daber Jahrhunderte hindurch gehalten. Insbesondere leistet sie für die Frage, die uns hier interessiert, gute Dienste, indem sie sich in das flassische Relativitätsprinzip einordnet. Die wichtigste, hierber gebörige Tatsache ist die, daß sich die optischen Erscheinungen der Spiegelung und Brechung, der Sarbengerstreuung und Interfereng, überhaupt der gesamte Strahlengang auf der bewegten Erde genau für den Mitbewegten so abspielt, als ob sie ruhte, vorausgesett, daß sich eben der ganze Dorgang auf der Erde abspielt und daß das ganze System, von der Lichtquelle bis zum Auge des Beobachters, teine relativen Ortsänderungen seiner Teile zueinander erfährt. Aber grade diese beiden Annahmen wollen wir jest fallen lassen und solche Lichterscheinungen betrachten, bei denen die zusammenwirkenden Teile sich relativ gegeneinander bewegen. Wie mannigfaltig diese Erscheinungen sein tonnen, geht daraus bervor, daß es folgende Sälle geben tann: 1. Die Lichtquelle ruht (b. h. wir sehen sie als ruhend an), der Beobachter dagegen befindet sich auf einem bewegten System. 2. Die Lichtquelle ruht, der Beobachter gleichfalls, aber das Medium, durch das die Strahlen laufen, bewegt sich. 3. Die Lichtquelle bewegt sich relativ zum Medium und zum Beobachter. 4. Das ganze Syftem (Quelle, Medium und Beobachter) bewegt sich relativ zu einem als fest angenommenen System (3. B. zur Sonne). Dazu kommt dann

aber noch eine weitere Mannigfaltigfeit: die Wirfung der Bewegung tann sich auf die verschiedenen Mertmale des Lichts erstreden, auf leine Richtung, auf seine Sarbe und auf seine Geschwindigkeit. Wir können in dem knappen Rahmen unserer Darstellung nur einiges wenige davon unterbringen und beginnen mit der Aberration der Sixfterne.

Denken wir uns einen von einem Sixftern's auf die Erde laufenden Strahl und ein Sernrohr zu seiner Aufnahme und Beobachtung! Der Einfachheit halber wollen wir uns den Strahl senkrecht gur Richtung der Erdbewegung vorstellen. Wenn die Erde rubte, mußte

man also auch das Sernrobr entiprechend richten. Aber die Erde ichreitet auf ihrer Bahn um die Sonne in der Sekunde um dreißig Kilometer fort, und deshalb würde der in das Objektiv des Sernrobrs eingetretene Lichtstrahl sehr bald an die Seitenwand desselben anstoken und gar nicht in das Ofular gelangen. Will man erreichen, daß der

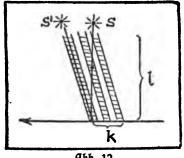


Abb. 12

Strahl das Sernrohr in seiner Achse passiert, so muß man es schräg Hellen; drei solche Stellungen sind in der Sigur angedeutet, und die lette von ihnen lätt zugleich den Orts' am himmel erkennen, an den man den Stern verlegt, wo man ihn sieht. Der scheinbare Ort weicht also vom wahren Orte ab, und zwar kommt es offenbar auf das Derhältnis der Strede, um die sich die Erde während des Durchlaufs des Strabls durch das Robr fortbewegt, zur Länge des Robrs an: k/l. dafür fann man aber, da es sich um Streden bandelt. bie in der gleichen Zeit gurudgelegt werden, die Geschwindigkeiten setzen und erhalt dann, wenn v die Erdgeschwindigkeit, c die Licht= geschwindigkeit ist: v/c. Nun ist zwar jene im Derhaltnis zu dieser sehr klein, nämlich nur der zehntausendste Teil; aber das wird im

Winkelmak, also auf die Winkelabweichung des Sternortes umgerechnet, immerbin der 180. Teil eines Grades oder der dritte Teil einer Winkelminute, was man schon in einem mäßigen Sernrobr feststellen kann. Man nennt diesen Winkel die Aberration, das Derbaltnis v/c = b selbst aber die Aberrationskonstante. Steht der Stern andrerseits so, daß seine Strablen das Sernrohr in der Richtung der Erdbewegung erreichen, so findet offenbar gar keine Aberration statt, in allen andern Sällen liegt der Betrag zwischen diesen Grenzen (v/c und null). Da übrigens die Richtung, nach der die Bewegung stattfindet, sich im Caufe eines Jahres fortwährend andert, beschreibt der scheinbare Ort des Sigsterns, je nach den Umständen, in dieser Zeit einen kleinen Kreis oder eine kleine Ellipse oder eine kleine grade Linie. sieht, es ist alles in schönster Ordnung; die Lichtquelle rubt, der Beobachter bewegt sich, und man fann aus der Beobachtung entweder, wenn man die Lichtgeschwindigkeit tennt, die Bahngeschwindigkeit der Erde oder, wenn man diese kennt, die Lichtgeschwindigkeit berechnen.

Eine andre astronomische Beobachtung hat Arago gemacht. Die Geschwindigkeit des Lichts in festen oder flussigen Medien ift eine andre wie im leeren Raume, und das äußert sich in den optischen Eigenschaften dieser Medien, 3. B. in dem Brechungsquotis enten und damit auch in der Brennweite von Linsen. man nun mit dem Sernrohr einen Stern, auf den die Erde gur Zeit zueilt, so wird die Geschwindigkeit der Lichtteilchen nach dem uns schon befannten Abbitionsprinzip vergrößert (weil der Weg verfürzt wird), und ebenso im umgefehrten Salle verkleinert. Es mußte sich also die Brennweite der Linsen des Sernrohrs andern, und zwar, wie man sich ausrechnen fann, um einen beobachtbaren Betrag. Es hat sich aber trot sorgfältiger Einrichtung des Experiments nichts Also ein Ergebnis von negativem Charatter, derartiges ergeben. das Ausbleiben eines von der Theorie geforderten Effetts; wir wollen uns das merken, da wir noch mehr solche Enttäuschungen erleben werben.

Es gibt noch eine Reihe weiterer Beobachtungen und Dersuche, die uns interessieren würden; aber wir können sie vorläusig nicht verwerten, weil uns die entscheidenden Methoden sehlen. Sie betreffen nämlich teils die Frage, ob zwei Lichtstrahlen, die auf verschiedenen Wegen in mein Auge gelangen, gleichzeitig oder nacheinander eintreffen; und wie soll man das bei den winzigen Zeitdifferenzen, um die es sich hier handelt, seststellen? Teils betreffen sie die Anderung der Farbe des Lichts insolge der Bewegung der Quelle, und für die Sarbe haben wir überhaupt auf diesem Standpunkte keine erakte und brauchbare Definition. Wir müssen also diese Gegenstände, obgleich sie sachlich hierher gehören, noch ausschieden.

15

Soweit die Emissionstheorie. Sie hat sich schließlich nicht halten können und mußte der Wellentheorie weichen, als das Phanomen der Interferenz entdedt wurde, das heißt die Erscheinung, daß, wenn auf einen Punkt des Raumes gleichzeitig zwei Lichtstrahlen treffen, etwa beide von gleicher Helligkeit, daraus durchaus nicht immer die doppelte helligkeit resultiert, sondern unter Umständen eine viel geringere bis zur völligen Dunkelheit. Das ist aber nur verständlich, wenn man sich das Licht als eine Wellenbewegung vorstellt, bestebend aus Bergen und Tälern (bilblich gesprochen), so daß, wenn zwei Berge oder zwei Taler aufeinander stoßen, vermehrte helligkeit eintritt, dagegen Dunkelheit, wenn ein Berg der einen Lichtbewegung mit einem Tal der andern zusammentrifft. Also ganz ahnlich wie bei Wasserwellen oder Schallwellen, nur daß man hier nicht das Wasser oder die Luft als Träger der Wellenbewegung ansehen darf, sondern dafür einen hypothetischen, den gangen Weltraum und auch alle Körper durchdringenden, außerst feinen Stoff einführen muß, Überaus mislich ist freilich, daß man diesem Ather die seltsamsten Eigenschaften beilegen muß; obgleich er nämlich über alle Vorstellung leicht und bunn sein muß, kann er doch nicht als Gas ober Slüssigkeit behandelt werden, weil das Licht nicht, wie der Schall

Winkelmaß, also auf die Winkelabweichung des Sternortes umgerechnet, immerhin der 180. Teil eines Grades ober der dritte Teil einer Winkelminute, was man schon in einem mäßigen Sernrobr feststellen kann. Man nennt diesen Winkel die Aberration, das Derhältnis v/c = b selbst aber die Aberrationskonstante. Steht der Stern andrerseits so, daß seine Strahlen das Sernrohr in der Richtung der Erdbewegung erreichen, so findet offenbar gar teine Aberration statt, in allen andern Sällen liegt der Betrag zwischen diesen Grenzen (V/c und null). Da übrigens die Richtung, nach der die Bewegung stattfindet, sich im Caufe eines Jahres fortwährend andert, beschreibt der scheinbare Ort des Sixsterns, je nach den Umständen, in dieser Zeit einen kleinen Kreis ober eine kleine Ellipse ober eine kleine grade Linie. sieht, es ist alles in schönster Ordnung; die Lichtquelle ruht, der Be= obachter bewegt sich, und man tann aus der Beobachtung entweder, wenn man die Lichtgeschwindigkeit kennt, die Bahngeschwindigkeit der Erde oder, wenn man diese kennt, die Lichtgeschwindigkeit berechnen.

Eine andre astronomische Beobachtung hat Arago gemacht. Die Geschwindigkeit des Lichts in festen oder flussigen Medien ift eine andre wie im leeren Raume, und das äußert sich in den optischen Eigenschaften dieser Medien, 3. B. in dem Brechungsquotienten und damit auch in der Brennweite von Linsen. man nun mit dem gernrohr einen Stern, auf den die Erde gur Zeit queilt, so wird die Geschwindigkeit der Lichtteilchen nach dem uns schon bekannten Additionspringip vergrößert (weil der Weg verfürzt wird), und ebenso im umgefehrten Salle vertleinert. Es mußte sich also die Brennweite der Linsen des Sernrohrs andern, und zwar, wie man sich ausrechnen kann, um einen beobachtbaren Betrag. Es hat sich aber trot sorgfältiger Einrichtung des Experiments nichts derartiges ergeben. Also ein Ergebnis von negativem Charatter, das Ausbleiben eines von der Theorie geforderten Effetts; wir wollen uns das merken, da wir noch mehr solche Enttäuschungen erleben merben.

Es gibt noch eine Reihe weiterer Beobachtungen und Dersuche, die uns interessieren würden; aber wir können sie vorläusig nicht verwerten, weil uns die entscheidenden Methoden sehlen. Sie betreffen nämlich teils die Frage, ob zwei Lichtstrahlen, die auf verschiedenen Wegen in mein Auge gelangen, gleichzeitig oder nacheinander eintreffen; und wie soll man das bei den winzigen Zeitdifferenzen, um die es sich hier handelt, seststellen? Teils betreffen sie die Anderung der Farbe des Lichts insolge der Bewegung der Quelle, und für die Farbe haben wir überhaupt auf diesem Standpunkte keine exakte und brauchbare Desinition. Wir müssen also diese Gegenstände, obgleich sie sachlich hierher gehören, noch ausschieden.

15

Soweit die Emissionstheorie. Sie hat sich schließlich nicht halten können und mußte der Wellentheorie weichen, als das Phanomen der Interferenz entdeckt wurde, das heißt die Erscheinung, daß, wenn auf einen Puntt des Raumes gleichzeitig zwei Lichtstrahlen treffen, etwa beide von gleicher Helligkeit, daraus durchaus nicht immer die doppelte Helligkeit resultiert, sondern unter Umständen eine viel geringere bis zur völligen Dunkelheit. Das ist aber nur verständlich, wenn man sich das Licht als eine Wellenbewegung vorstellt, bestebend aus Bergen und Tälern (bilblich gesprochen), so daß, wenn zwei Berge oder zwei Taler aufeinander stoßen, vermehrte Helligkeit eintritt, dagegen Dunkelheit, wenn ein Berg der einen Lichtbewegung mit einem Tal der andern zusammentrifft. Also ganz ähnlich wie bei Wasserwellen oder Schallwellen, nur daß man hier nicht das Wasser ober die Luft als Träger der Wellenbewegung ansehen darf, sondern dafür einen hypothetischen, den gangen Weltraum und auch alle Körper durchdringenden, außerst feinen Stoff einführen muß, den Ather. Überaus miklich ist freilich, daß man diesem Ather die seltsamsten Eigenschaften beilegen muß; obgleich er nämlich über alle Dorstellung leicht und dunn sein muß, tann er doch nicht als Gas oder Slüssigkeit behandelt werden, weil das Licht nicht, wie der Schall

in der Luft, sich in sogenannten Längswellen ausbreitet, die mit Derdichtungen und Derdunnungen perfnupft sind, sondern in Querwellen, die mit Ausbiegungen nach der Seite, also mit wirklichen Bergen und Tälern, verknüpft sind (das folgt aus der Tatsache der Dolarisation des Cichts, die eine "Seitlichkeit" seines Derhaltens fest-Hellt). Solche Querwellen find aber im Innern von Gasen und Sluffigkeiten wegen ihrer vollkommenen Nachgiebigkeit ausgeschlossen und nur bei festen Körpern (3. B. im Innern der Erde bei den Erdbebenwellen) möglich. Und dann die uns hier besonders angehende Frage, ob der Ather, der in einem rubenden Medium natürlich auch seinerseits rubt (von den kleinen Lichtschwingungen abgeseben), auch dann noch in Rube bleibt, wenn sich das Medium fortbewegt, oder ob er an seiner Bewegung teilnimmt. Im ersteren Salle mußte sich bei den optischen Erscheinungen in einem fortschreitenden Medium eine Art von "Ätherwind" bemerklich machen, grade wie man in einem offenen Auto den Cuftwind verspürt; in beiden Dergleichsfällen einen Wind, den man als "Relativwind" bezeichnen kann, weil es nicht die Luft bzw. der Ather ist, der sich bewegt, sondern das Auto bzw. das Medium; aber relativ zu Auto bzw. Medium bewegt sich eben die Luft bzw. der Ather nach hinten, und das ist im Effekt ganz dasselbe. Nun sind ja oben nur die beiden Extreme berausgehoben, der vollständig rubende und der vollständig mitbewegte Ather; er könnte ja auch zum Teil, d. h. mit geringerer Geschwindigkeit mitgenommen werden, etwa wie die Luftschichten um das Auto herum: die nächstliegenden werden stark, die etwas weiteren Schwach und die gang entfernten gar nicht mehr mitgenommen. Eine Schwierigkeit grundsählicher Art erhebt sich freilich bei der Annahme des rubenden Athers: welches ift denn das Bezugssustem, gegenüber dem er rubt? Die Erde ift es gewiß nicht, und auch die Sonne ist ungeeignet, weil sie auch ihrerseits eine Eigenbewegung hat; es bleibt nur der absolute Raum übrig, und den gibt es doch für uns gar nicht. Ein absolut rubender Äther bat also gar keinen flaren Sinn.

Betrachten wir nun einige von den vielen Beobachtungen und Experimenten, die man angestellt hat, um das Derhalten des Athers tennen zu lernen. Da macht gleich die erste, die Aberration, Schwierigteiten, dieselbe Aberration, die auf Grund der Emissionstheorie so einsach zu verstehen war. Nach der Wellentheorie dürste es gar teine Aberration geben; denn die auf die Erdobersläche (am einsachten wieder sentrecht zur Richtung ihrer Bahn) auffallenden Strahlenbüschel sind jest in Wahrheit Wellenfronten, die mit der Erdbewegung parallel sind und durch sie nicht im geringsten berührt werden. Die Aberration muß also einen besonderen, intimeren Grund haben;

und dieser kann nur in dem Umstande liegen, daß die Strahlen nicht bloß durch den leeren Raum, sondern auch durch die Linsen des Fernrohrs und des Auges hindurchgehen müssen. hier aber kommt alles darauf an, wie sich der Ather in ihnen verhält; und der französische Optiker Fresnel, einer der Begründer der Wellens

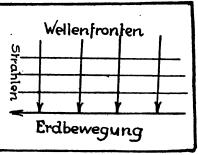


Abb. 13

theorie, hat gezeigt, daß man die Aberration nur dann richtig berechnen kann, wenn man weder ruhenden noch vollskändig mitgenommenen Äther voraussetzt, sondern einen bestimmten "Mitskhrungskoeffizienten" des Äthers einführt, und zwar für jedes Medium, je nach seinen optischen Eigenschaften, einen andern. In jedem Medium hat nämlich, wie schon erwähnt wurde, die Lichtgeschwindigkeit einen andern Wert, und das Derhältnis der Lichtgeschwindigkeit im leeren Raume zu der in dem betreffenden Medium ist dessen Brechungsquotient n. Durch diesen wird sich also auch der Mitsührungskoeffizient ausdrücken, und zwar ist nach Fresnel

$$k = \frac{v'}{v} = \left(1 - \frac{1}{n^2}\right),$$

3. B. für Wasser $(n=\frac{4}{3})$ gleich $\frac{7}{16}$, für Glas von mittleren Eigensschaften $(n=\frac{3}{2})$ gleich $\frac{5}{9}$ usw. Damit ist das Phänomen der Aberration auch für die Wellentheorie gerettet, aber mit hilse einer Annahme, die doch an sich recht gekünstelt ist. Und das wird noch weiter gesteigert durch den Umstand, daß der Brechungsquotient n, also auch der Mitsührungskoefsizient k für jede Lichtart, d. h. für jede Sarbe, einen andern Wert hat (man denke an die bekannte Erscheisnung der Sarbenzerstreuung!); es müßte also Licht jeder Sarbe einen besonderen Ather für sich haben!

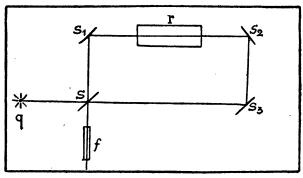


Abb. 14

Auf die Aragosche Beobachtung brauchen wir nicht nochmals zurückzukommen; ihr negatives Ergebnis erklärt sich ebenfalls durch die Annahme, daß der Äther nicht ruht, sondern wenigstens teilweise mitgenommen wird. Und dasselbe gilt von einem andern Dersuch, den hoef angestellt hat. Don der Quelle q aus trifft das Licht auf eine teils spiegelnde, teils durchlässige, unter 45 Grad geneigte Platte p, teilt sich hier so, daß der eine Strahl über die Spiegel s₁, s₂, s₃, der andre auf dem umgekehrten Wege nach p zurückkehrt, um dann wieder vereinigt in das Sernrohr f zu gelangen. Zwischen s₁ und s₂ ist nun eine Röhre mit Wasser eingeschaltet, und der ganze Apparat kann so aufgestellt werden, daß die Richtung s₁, s₂ ab=

wechselnd in die Richtung der Erdbewegung oder gegen sie orientiert ist. Da die Strahlen somit verschiedene Wege haben, müssen im Sernschr Interferenzen, d. h. helle und dunkse Streifen, auftreten, und zwar verschieden je nach der Aufstellung des Apparats. Tatsächlich blieb aber die Interferenzerscheinung immer völlig unverändert; und die Rechnung zeigt auch hier wieder, daß dieses Ergebnis mit der hypothese des ruhenden Athers unvereindar ist, daß man vielsmehr wiederum einen Mitsührungskoeffizienten im Sinne Fresnels einführen muß.

Nun aber ein weiteres, febr eindrudspolles Phanomen: der Doppler-Effett. Er tritt bei jeder Wellenbewegung auf, wenn entweder die Quelle oder der Beobachter sich in der Richtung der Derbindungslinie beider bewegt; und zwar als einfache Solge des Additionsprinzips, das wir ja schon wiederholt betont haben. Die Wellen drängen sich infolge der Annäherung der Quelle an den Beobachter (oder dieses an jene) zusammen, umgekehrt treten sie bei der Ent= fernung beider weiter auseinander. Die Solge davon ist beim Schall eine Anderung der Tonbobe, bei Annaberung wird der Ton bober, bei Entfernung tiefer; bei Cotomotiven, die im Dorbeifahren pfeifen, fann man das fehr gut beobachten. Ift die Schallgeschwindigfeit c, die Bewegungsgeschwindigkeit v, so ist die Tonhöhe, d. h. die Schwingungs= 3ahl oder Frequenz der Cuftteilchen im Derhältnis von $1:1 \pm (v/c)$ verändert, bei Annäherung gilt das obere, bei Entfernung das untere Zeichen. Beim Licht macht sich der Effett gang entsprechend geltend, bier ist es die Sarbe, die sich andert; ein gelbes Licht 3. B. wird bei der Annäherung mehr grünlich, bei der Entfernung mehr rötlich. Nur muffen zwei Bedingungen erfüllt sein: das Licht muß eine reine Sarbe haben, und die Bewegungsgeschwindigkeit muß sehr groß sein, damit sie einen nennenswerten Bruchteil der Lichtgeschwindigkeit ausmache. Jenes erfüllt man durch die Beobachtung des Spektrums, dieses durch die Wahl von Sternen als Lichtquellen; in dem Spettrum des Sternes erscheinen dann die bellen Spektrallinien nach rechts oder links verschoben. Schwierigteiten macht aber auch hier die Ätherfrage. Denn während es nach den Grundsäßen der mechanischen Physik ohne weiteres einleuchtet, daß es nur auf die Relativbewegung der Quelle und des Beobachters gegeneinander ankommt, tritt hier noch eine ganz neue Frage hinzu, nämlich die Frage, wie sich beide, Quelle und Beobachter, gegen den Äther bewegen. Da zeigt nun eine kleine Rechnung, die wir übergehen müssen, daß es einen Unterschied macht, ob der Beobachter im Äther ruht und die Quelle sich gegen ihn bewegt, oder aber die Quelle im Äther ruht und der Beobachter sich gegen ihn bewegt. In jenem Falle wird die neue Frequenz $f_1 = f(1 + v/c)$, in diesem dagegen $f_2 = f/(1 - v/c)$, wobei der Fall der Annäherung zugrunde gelegt ist (bei Entsernung ähnlich); oder, wenn wir hier und im folgenden den Bruch v/c mit b bezeichnen:

$$f_1 = f (1 + b)$$
 $f_2 = \frac{f}{1 - b}$

Das macht aber einen Unterschied; denn wenn man mit 1-b in f hineindividiert, erhält man nicht einfach 1+b, sondern, weil die Division nicht aufgeht, noch eine Menge weiterer Glieder, von denen wir uns mit dem nächsten begnügen wollen; es wird dann:

$$f_2 = f (1 + b + b^2).$$

Man drüdt dieses Ergebnis folgendermaßen aus: f_1 und f_2 sind, wenn b ein kleiner Bruch ist (im Salle der Erd- und Lichtgeschwindigfeit ist $b = \frac{1}{10000}$) in erster Annäherung einander gleich; aber in zweiter ist f_2 ein klein wenig, nämlich um b^2 (im obigen Beispiele um ein hundertmilliontel) größer; bei der ersten Annäherung werden nur Größen erster Ordnung, bei der zweiten auch noch solche zweiter Ordnung berücksichtigt; wir wollen uns das merken, weil es noch wiederholt eine Rolle spielen wird, Man erhält somit das Ergebnis: Bei Vernachlässigung von Größen zweiter Ordnung, also als Effekt erster Ordnung ist der Doppler-Effekt nur von der relativen Bewegung von Quelle und Beobachter abhängig; bei Berücksichtigung von Größen zweiter Ordnung aber auch von der absoluten Bewegung oder, wie man auch sagen kann, von der Bewegung gegen den Ather.

Da nun be viel zu klein ist, um ermittelt werden zu können, ist mit dem Doppler-Effekt für unsre Zwede nichts anzusangen. Es sei desbalb auch nur ganz kurz erwähnt, daß man auch mit irdischen Lichtquellen den Effekt beobachten kann, nämlich bei den sogenannten Kanalstrahlen, die in ausgepumpten Glasröhren bei Anlegung einer kräftigen elektrischen Spannung auftreten, aber freilich keine Undusations-, sondern Emissionsstrahlen sind (fortgeschleuderte Wasserstoffteilchen) und erst indirekt zu Wellenstrahlen, also zur spektralen Beobachtung Anlaß geben; ihre Geschwindigkeit ist so groß, daß sie

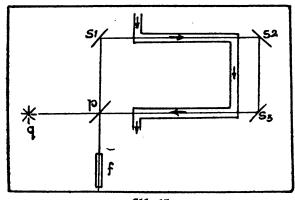


Abb. 15

einen merklichen, nämlich den 300. Teil der Lichtgeschwindigkeit ausmacht, und deshalb verschieben sich die Spektrallinien ganz beträchtlich.

handelt es sich bei dem Doppler-Effett um bewegte Quelle oder Beobachter, so ist es bei einem sehr bedeutsamen Dersuche von Sizeau das Medium selbst, das sich bewegt, während es vom Lichte durcheilt wird. Man muß zu diesem Zwede natürlich durchsichtige Substanzen, also Luft oder Wasser, benußen und diese in möglichst rasche Bewegung versehen. Auch hier waren, wie bei dem Versuche von hoet, außer der Lichtquelle q eine geneigte Platte p, drei Spiegel s, ein Sernrohr f und eine Röhre r mit Wasser vorhanden; aber

bier ist es nicht die Bewegung der Erde, die in Betracht fommt. sondern die Luft oder das Wasser selbst strömt durch das zu diesem Zwede mehrfach gefnidte Rohr; derart, daß von den beiden Strahlen, in die sich der von a kommende Strahl spaltet, der eine mit der Luft oder dem Wasser, der andre dagegen läuft. Wenn der Ather rubt, mußte die Interferenzerscheinung dieselbe bleiben, gleichviel ob die Luft bzw. das Wasser strömt oder nicht; wird der Ather vollftändig mitgenommen, so mußte eine bestimmte Änderung der Interferenz eintreten. In Wahrheit trat bei Luft gar keine, und bei Wasser nur eine viel geringere Anderung ein, alfo wieder entsprechend einer partiellen Mitführung des Athers, und zwar ungefähr (nicht genau) gemäß der Fresnelichen Sormel; in Luft (n = 1) wird der Ather gar nicht, in Wasser knapp halb so schnell mitgeführt. Die Dersuche sind übrigens in neuester Zeit in wesentlich veranderter Anordnung wiederholt worden; aber etwas endgültiges hat sich auch hier noch nicht ergeben.

16

Alle bisher angeführten Dersuche und Beobachtungen lassen sich mit der Athertheorie in Einklang bringen, wenn auch auf recht gekünstelte Weise und ohne restlose Übereinstimmung untereinander. Jett aber kommen wir zu einem Experiment, das sich in grellen Wider= spruch zur bisherigen Theorie stellt, und das deshalb besondere Berühmtheit erlangt hat; ist es doch der unbestrittene Ausgangspunkt ber modernen, von der flassischen gang wesentlich abweichenden Relativitätstheorie geworden. Es ist von dem Amerikaner Michelson im Jahre 1881 zuerst angestellt und später von ihm in Gemeinschaft mit Morley mit noch weiter erhöhter Zuverlässigfeit und Genauigfeit der Beobachtung wiederholt worden. Der bewegte Körper ift hier wieder die Erde auf ihrer Bahn um die Sonne. Wir muffen. um dieses Experiment zu versteben und zu würdigen, gurudgreifen und vorbereiten. Wenn man die Geschwindigkeit des Lichts auf der Erde messen will, so ware es ja das nachstliegende, eine traftige Lichtquelle zu nehmen, von ihr einen Strahl viele Kilometer weit auszu-

senden (mit modernen Scheinwerfern fann man sehr weit fommen) und nun die Zeit des Abganges mit der Zeit der Ankunft zu vergleichen; die Schallgeschwindigkeit lätt sich auf diese Weise sehr aut ermitteln. Aber die Lichtgeschwindigkeit ist so groß, daß selbst eine Strede von 30 km im zehntausenten Teil einer Setunde gurudgelegt wird; und das wurde sich infolge der Erdbewegung nach dem Additionsprinzip (wenn es einmal als hier gültig angenommen wird) wieder nur um einen kleinen Bruchteil andern, nämlich wiederum nur um den 10000. Teil. So feine Zeitmessungsmethoden gibt es aber auch nicht entfernt, das ganze Unternehmen ist also aussichtslos. Deshalb hat man, um tropdem die Lichtgeschwindigkeit auf der Erde messen zu können, zu dem Auskunftsmittel gegriffen, daß man den Lichtstrahl durch eine möglichst große Strede verschidt und dann mittelst eines Spiegels wieder zurücholt. Man fann bann verschiedene Methoden anwenden, um die Zeit zu ermitteln, die das Licht zu Weg und Rudweg gebraucht hat, 3. B. (vgl. oben) ein so rasch roties rendes Zahnrad, daß der Lichtstrahl, der auf dem hinwege durch eine Zahnlude hindurchichlupfte, auf dem Rudwege ichon auf einen Jahn stößt und abgefangen wird, so daß der Beobachter nichts sieht; und bei doppelter Umdrehungsgeschwindigkeit des Zahnrades wird er dann auf die nächste Lude treffen, und der Beobachter sieht wieder etwas; aus der vom Licht durchmessenen Strede, der Drehungs= geschwindigkeit und der Jahl der Jähne des Rades tann man dann offenbar die Lichtgeschwindigkeit ermitteln.

Nun wenden wir unsere Betrachtungen an auf die auf ihrer Bahn fortschreitende Erde. Auf dem Hinwege (in der Richtung der Erdbewegung) braucht das Licht, wie wir annehmen müssen, mehr Zeit, als wenn die Erde ruhte, weil die Erde und mit ihr der am Ende der Strede aufgestellte Spiegel vor dem Strahl zurüdweicht, also später erreicht wird; auf dem Rüdwege braucht es weniger Zeit als auf der ruhenden Erde, weil der Beobachter ihm entgegenkommt, also früher erreicht wird; man wird vielleicht annehmen, daß sich diese beiden Wirkungen grade ausheben, daß man also gar nichts

besonderes beobachten wird. Das ist nun zwar nicht richtig, es tommt eine kleine Differenz heraus, aber sie ist von der zweiten Größensordnung. Um das einzusehen, bedenken wir, daß eine Geschwindigsteit ein Bruch ist, in dessen Zähler die Strede s, in dessen Kenner die dazu erforderte Zeit t steht, also, wenn c die Lichtgeschwindigkeit ist: c = s/t, und das nach t aufgelöst ergibt: t = s/c; die Zeit ist gleich der Strede dividiert durch die Geschwindigkeit; und in unserm Salle, für hins und Rüdweg: t = 2 s/c. Wenden wir nun das Additionsprinzip an, so bekommen wir, wenn v wieder die Erdgeschwindigkeit ist, für die Zeit, die der hinweg erfordert: $t_1 = s/(c - v)$, und für den Rüdweg $t_2 = s/(c + v)$, im ganzen also

$$T = \frac{s}{c - v} + \frac{s}{c + v},$$

und diese Summe ist nicht gleich 2 s/c, sondern größer (so ist 3. B. $^{1}/_{4} + ^{1}/_{6}$ nicht gleich $^{2}/_{5}$, sondern etwas größer); und durch eine kleine Umrechnung erhält man den wahren Wert:

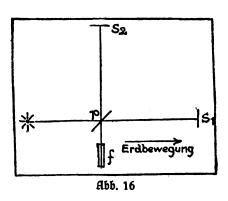
$$T = \frac{2 s/c}{1 - v^2/c^2} = \frac{t}{1 - b^2}.$$

Die Zeit T, die der Cichtstrahl auf der bewegten Erde braucht, um hin- und Rüdweg zu durchschneiden, ist also größer als die Zett t, die er auf der ruhenden Erde brauchen würde; aber die Differenz ist von der zweiten Ordnung; sie ist so klein, daß auch die Zahnradmethode und ebenso alle andern, etwa anwendbaren Methoden versagen würden. Genügend empfindlich ist einzig und allein die Interferenzmethode; und um diese anzuwenden, muß man Strahlen beobachten, die auf verschiedenen Wegen von der Lichtquelle zu der gleichen Beobachtungsstelle gelangen.

Das erreicht nun Michelson badurch, daß er zu dem in der Richtung der Erdbewegung und zurück laufenden Strahl einen zweiten fügt, der quer zur Erdbewegung hin- und herläuft; beide Strahlen natürlich ursprünglich von derselben Quelle ausgehend und beide zum Beobachter gelangend; die Sigur zeigt die Anordnung: q Quelle,

p halb spiegelnde, halb durchlässige Platte unter 45 Grad, s₁ und s₂ Spiegel, f Sernrohr. Die beiden Streden ps₁ und ps₂ sind gleich lang. Aber unsere Sigur entspricht ja gar nicht den wirklichen Derhältnissen, sie bezieht sich auf die ruhende Erde; infolge der Erdbewegung wird der Strahlengang ein ganz andrer, und zwar für jeden der beiden Strahlen auf seine Weise. Sür den Strahl, der in der Richtung der Erdbewegung und zurüd läuft, erhält man offenbar die Sigur 17a; p und s₁ beziehen sich auf den Moment, wo der Strahl von p abgeht,

p' und s₁' auf den Moment, wo er beim Spiegel antommt, p'' auf den Moment, wo er zur Platte zurück-



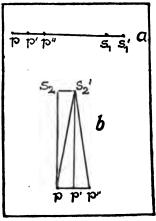


Abb. 17

kehrt; das Ergebnis haben wir ja schon ausgerechnet. Der andre Strahl, senkrecht zur Erdbewegung, verhält sich aber ganz anders (Sigur 17b): infolge der Erdbewegung, an der er teilnimmt, und an der auch der Spiegel sz seinerseits teilnimmt, beschreibt er hinzu den Weg psz' und rüczu den Weg sz'p"; und diese Wege lassen sich nach dem pythagoräischen Saze leicht ausrechnen, nämlich:

$$(ps_2')^2 = (ps_2)^2 + (s_2s_2')^2;$$

Nun ist aber $ps_2 = s$ und ferner $ps_2' = ct_1$, $s_2s_2' = vt_1$; es wird also

$$c^2 t_1^2 = s^2 + v^2 t_1^2$$

und dies nach t, aufgelöft gibt

$$t_1 = \frac{s}{c} \frac{1}{\sqrt{1-b^2}};$$

und da der Rüdweg s. 'p'', also auch die für ihn erforderte Zeit t. ebensolang ist, erhält man für den hin- und Rüdweg:

$$T = \frac{2s}{c} \cdot \frac{1}{\sqrt{1-b^2}} = \frac{t}{\sqrt{1-b^2}}$$

Das ist aber nicht dasselbe wie für den Weg in der Längsrichtung; nennen wir diese Zeit T_{\parallel} , die soeben gefundene T_{\perp} , so exhalten wir somit eine Differenz

$$T_{||} - T_{\perp} = \frac{t}{1 - b^2} - \frac{t}{\sqrt{1 - b^2}}$$

oder, umgerechnet und dabei alle Größen, die von höherer als zweiter Ordnung sind, vernachlässigt:

$$T_{\parallel} - T_{\perp} = t (1 + b^2) - t (1 + \frac{1}{2}b^2) = t \cdot \frac{b^2}{2};$$

also auch hier wieder ein Unterschied zweiter Ordnung. Aber jetzt läßt sich die Interferenzmethode anwenden, und diese hat Michelson in seinem Interferometer so erstaunlich sein ausgebildet, daß man eben Größen zweiter Ordnung noch sehr gut messen kann. Der Apparat wurde nun einmal mit dem einen, dann mit dem andern Arm in die Bewegungsrichtung der Erde gestellt; dabei hätten sich die Interferenzstreisen nach rechts oder links verschieben müssen, und zwar um so viel, daß man noch den hundertsten Teil davon hätte merken müssen. Das Ergebnis war aber völlig negativ: keine Spur von Verschiebung, es ist einfach $T_{\parallel} = T_{\perp}$. Der Äther wird offenbar vollständig mitgenommen, von einem Ätherwinde ist keine Spur wahrzunehmen, auch nicht in Größen zweiter Ordnung. Die Sichtgeschwindigkeit ist von der Erdbewegung unabhängig, und es gibt keinerlei Mittel, um ein bewegtes System von einem ruhenden zu unterscheiden. Noch anders und am eindringlichsten ausgedrückt: das Additionsprinzip ist

nicht mehr gultig, die Lichtgeschwindigkeit nimmt nicht um die Bewegungsgeschwindigkeit des Mediums zu oder ab (je nachdem die beiden Richtungen entgegengesett oder übereinstimmend sind), auch nicht um einen Bruchteil des Betrages, um den sie nach dem Abbitionspringip sich andern sollte, sie ist gradezu tonstant. Die Lichtgeschwindigkeit ist eine absolute Invariante, sie ist eine oder, noch besser gesagt, die universelle Konstante des Naturganzen. Man muß sich flar machen, was das alles beißt, und daß hiermit die Grundregeln der Mathematik über den haufen geworfen werden. Denn wenn man einerseits die Sorderung der Vernunft und andrerseits die Catsachen sprechen läft, erhält man die sich selbst widersprechende Gleis dung: c + v = c oder c - v = c! Und zwar tritt dieser Widerspruch erft bier, bei der Lichtgeschwindigkeit und ihrem Trager, dem Ather, auf; denkt man sich einen entsprechenden Dersuch mit Schallstrahlen und Luft angestellt, so wurde man ein positives Resultat erhalten und zwar eines, das dem Additionsprinzip genau entspricht. Es muß also irgend etwas in der ganzen Angelegenheit des Lichts und des Athers unstimmig sein, und es kommt darauf an, diese Unftimmigfeit aufzudeden.

Den ersten, sehr bedeutsamen und geistreichen, aber schließlich doch unbefriedigenden Dersuch in dieser Richtung hat Corent, der große holländische Theoretiser, gemacht. Er sagte sich: wenn die Rechnung nicht stimmt, so müssen eben irgendwelche Annahmen, die in betreff der in die Rechnung eingehenden Größen gemacht wurden, und seien es auch noch so selbstwerständliche, falsch sein; es darf eben nichts in der Welt als "selbstwerständlich" angesehen werden. Und da Corent die alte Anschauung über Raum und Zeit, über Materie und Ather, nicht anzutasten wagte, blieb nur eine einzige Ausstucht: die beiden Cichtwege, der eine in der Bewegungsrichtung der Erde hin= und zurüch, der andre senstendt zu ihr hin und zurüch, sind nicht, wie angenommen wurde, gleich lang, es ist nicht $\mathbf{s}_{\parallel} = \mathbf{s}_{\perp}$. Unn wird man sagen: aber sie wurden doch bei dem Ausbau des Apparates gleich gemacht, es wurde ps_1 und ps_2 mit einem Maßstab

ausgemessen und festgestellt, daß die beiden Spiegel in gleichem Abstande von p angebracht waren; der Sicherheit halber wird man fogar einen und denselben Masstab benutt und ihn einmal an ps,, dann an ps, angelegt haben; und da es derfelbe Maßstab war, ift doch das Derfahren zweifelsfrei. Aber der Zweifel ift die Seele des Sortschritts, und so stellte Corent die tubne hypothese auf: der Mabstab, sagen wir einmal ein Meterstab, hat, obgleich er einer und derselbe, aus demselben holz oder Stahl ist, doch in den beiden Lagen nicht dieselbe Cange. In der Querrichtung hat er zwar dieselbe Cange, die er hatte, wenn die Erde rubte; benn er schreitet ja mit allen seinen Dunkten parallel mit sich und in der Weise porwärts, daß alle seine Punkte dieselbe Querlinie gleichzeitig erreichen; aber in der Cangsrichtung liegen die Derhältnisse gang anders, hier schreitet der Stab in sich selbst vorwärts, und jeder seiner Puntte ist desto weiter, je weiter vorn er im Stabe liegt. Die Corentsiche hypothese sagt also aus: ein Stab, der sich quer zu seiner Cangsrichtung bewegt, behält dabei seine normale Cange; ein Stab dagegen, der sich in seiner eigenen Richtung bewegt, ändert seine Cange. Es bleibt immer noch die grage, ob man annehmen solle, diese Anderung sei eine Derfürzung oder eine Verlängerung; und darauf gibt unsere Sormel die unzweideutige Antwort. Denn da in ihnen, gleiche Wege vorausgesett, T₁₁ größer als T₁₁ ift, in Wahrheit aber beide Zeiten, wie das Aus= bleiben der Interferenzstreifen erweift, gleich sind, so muß su kleiner als s, fein, und zwar in demfelben Derhaltnis, nämlich um ben Bruch= teil $\frac{1}{2}$ b², oder, wie wir auch sagen fännen, im Derhältnis $\sqrt{1-b^2}$. Dadurch gelangt man zu der Corentsichen "Kontrattionshypothese": Jeder Körper, der sich relativ zum Äther mit der Geschwindigkeit v bewegt, zieht sich in der Bewegungsrichtung um den Bruchteil $\frac{1}{2}$ be zusammen, wo b = v/c ist, also im Salle der Erdbewegung (b = $\frac{1}{10000}$) um den zweihundertmillionten Teil seiner Cange; bei rascherer Bewegung immer stärfer, um schließlich bei Lichtgeschwindigfeit (v=c,b=1) auf einen Punkt zusammenzuschrumpfen. Ein Maßstab wird also in dieser Weise verfürzt, eine Kugel wird

plattgedrückt (die Erde auf ihrer Bahn um die Sonne freilich nur um 6 cm!), und, wenn sie sich mit Lichtgeschwindigkeit bewegt, wird sie zur platten Scheibe.

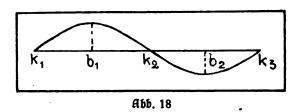
Man wird nun fragen, was diese hypothese für einen Sinn hat, und darauf ist teine befriedigende Antwort zu geben. Wir tennen ja Umstände, unter denen sich Körper zusammenziehen, 3. B. durch elastische oder magnetische Kräfte; aber nach solchen Kräften seben wir uns bier vergebens um; und auch die Betrachtung gemiffer innerer elettrischer Spannungen, die man aus neueren Elettrizitäts= theorien ableiten könnte, führt zu keinem befriedigenden Derständnis. Es bleibt also dabei: die Bewegung als solche, und noch dazu eine gradlinig-gleichförmige Bewegung, also ein Tragbeitsvorgang, soll die Kontrattion hervorrufen, während doch grade bei der Trägbeitsbewegung alles, also auch die Cange und die Gestalt, unverändert bleiben soll. Die hypothese hat also gar teinen inneren Sinn, sie ist lediglich zu dem Zwede gemacht, damit "es stimmt", damit das Ergebnis des Michelsonschen Dersuchs verständlich werde; wird es wirklich durch eine an sich unverständliche Annahme verständlich? Gewiß nicht. Es handelt sich um einen Gewaltatt, der sich aukerbalb der Gesethe stellt. Srif Dogel, oder stirb! Ein Bosewicht des Altertums hadte seinen Gasten, wenn sie für sein Gastbett zu lang waren, die Beine ab; wir sind hier etwas höflicher, wir druden den Magstab nur zusammen, damit er passe; aber grundsäglich tommt es auf dasselbe hinaus. Und wenn man weiter fragt, ob denn diese Kontraktion Tatsache sei, so muß man darauf antworten: das läßt sich auf keine Weise feststellen, weil jeder Magstab, mit dem man die Deranderung messen wollte, sich in gleicher Weise mitandert. Also, die ganze Sache bleibt durchaus dunkel und unbefriedigend; und jedem, der uns etwas besseres bietet, werden wir gern Gebor schenken. Dabei ist es für uns, vom rudichauenden Standpuntte aus, höchst interessant zu seben, wie nabe Corent daran war, selbst der Retter aus der Not zu werden; aber er kam nicht zum Ziel, weil er sich nicht entschließen konnte, den Ather und damit die Idee der

absoluten Ruhe sowie der absoluten Begriffe von Raum und Zeit aufzugeben. Und so ist er nur als der, allerdings unschätzbare Dorläufer des wahren Retters anzusehen, und dieser heiht Einstein.

Übrigens haben sich dem Michelsonschen Dersuche noch zahlereiche andere, teils optischen, teils elektrischen Charakters, angereiht, die sämtlich negativ aussielen, d. h. keinen Einfluß der Bewegung gegen den Äther erkennen ließen. Wir können hier auf diese Arbeiten, insbesondere auf die zahlreichen elektromagnetischen Fragen, nicht eingehen; aber wir wollen die Gelegenheit benuhen, um unsre Lichtteorie etwas mehr auszugestalten und dadurch die Physik des Äthers zu vereinheitlichen.

17

Wir haben uns aus zwingenden Gründen gegen die Sernwirtungstheorie und gegen die Emissionstheorie, aber für die Undulationstheorie des Lichtes entschieden. Das heißt, wir legen den Licht= erscheinungen Schwingungen des Athers zugrunde, die sich, mahrend der Äther selbst wesentlich am Orte bleibt (oder, in bewegten Medien, teilweise mitgenommen wird) im Raume als Wellen fortpflanzen, grade wie die Schallwellen in der Luft sich ausbreiten, während ihr Träger, die Luftteilchen, von ihren kleinen Schwingungen abgeseben, am Orte bleiben (oder mit dem Winde ein wenig mitgeführt werden). Beim Schall handelt es sich bierbei um elastische Schwingungen, und so hat man auch dem Äther Elastizität beigelegt und auf ihr die Lichterscheinungen aufgebaut. Aber dabei ist man im Caufe der Zeit auf unüberwindliche Widersprüche und Schwierigkeiten gestoken. gibt es noch Wellen gang andrer Art, nämlich elettrische Wellen, die man zuerst beobachtet hat, indem man in eine Telegraphenleitung einen turzen Stromstoß sandte und beobachtete, wie er die Ceitung als "Einzelwelle" durchläuft; man konnte auf diese Weise auch die Sortpflanzungsgeschwindigfeit bestimmen und fand, nach Beseitigung mehrerer Schwierigkeiten, als normalen Wert 300000 Kilometer in der Sekunde, also genau denselben Wert wie die Geschwindigfeit des Lichts. Wie aber, wenn die elektrischen Schwingungen, 3. B. die zwischen zwei periodisch entgegengesett geladenen Kügelchen (die man an den in der Luftstrede zwischen ihnen auftretenden Jünkchen erkennt) sich durch die Luft ausbreiten? hier ist die direkte Ermittelung der Fortpslanzungsgeschwindigkeit undurchsührbar, und es muß ein andrer Weg eingeschlagen werden. Das geschieht, indem man die fortschreitenden Wellen in stehende umwandelt, etwa wie die Schwingungen einer Saite, und indem man nun die sogenannten Knoten und Bäuche seststellt, d. h. die Stellen, wo die Schwingungsweite null oder am größten ist; eine Welle reicht dann von einem Knoten zum nächsten Bauch, nächsten Knoten, nächsten Bauch und nächsten Knoten. Aber die Wellenlänge ist, bei fortschreitenden Wellen grade die Strede, um die sich die Welle fortpslanzt in der Zeit,



in der der Ausgangspunkt eine Schwingung ausführt; und da die Sortpflanzungsgeschwindigkeit das Derhältnis der Strede zur Zeit ist, kann man aus der bekannten Frequenz der Schwingungen und der mit hilfe kleiner Funkeninduktoren ermittelten Entfernung zwischen dem ersten und dem dritten Knoten die Fortpflanzungsgeschwindigkeit berechnen. Auch hier findet sich wieder die alte Zahl. Die elektrischen Schwingungen wirken also in die Serne nicht, wie man früher annahm, zeitlos und unmittelbar, es handelt sich nicht um eine "Fernwirkung" (wie bei der Gravitation), sondern um eine regelmäßige und durchaus bestimmte Wellenbewegung. Und da deren Geschwindigkeit mit der des Lichts übereinstimmt, liegt es nahe zu sagen, auch das Licht sei eine elektrische oder, allgemeiner gesprochen (weil auch magnetische Kräfte ins Spiel treten) eine

elektromagnetische Wellenbewegung, nur von viel größerer Frequenz der Schwingungen und folglich viel kleinerer Wellenlänge, als man sie mit elektrischen Maschinen erzeugen kann, nämlich von so großer (resp. kleiner), daß das Auge sie als Licht wahrnimmt. Das ist die elektromagnetische Theorie des Lichts, begründet und gesestigt durch die genialen Arbeiten von Faraday, Maxwell und herz. Dabei nahm man als Träger der Wellenbewegung, auch der langsameren, den Ather an, und so ergab sich als Gegenstüd zur mechanischen Physisk eine Atherphysik.

Jett ist uns nun der Ather, so ausgezeichnete Dienste er für den Sortschritt unserer Ertenntnis geleistet hat, unbequem geworden, er benimmt sich ungebärdig; bald mussen wir ihn als rubend, bald als mehr oder weniger mitbewegt ansehen und zwar in verschiedenen Sällen in verschiedenem Mage, 3. B. für langsame elektromagnetische Wellen anders wie für rasche Lichtwellen, und bei letteren wieder in verschiedenen Körpern und für verschiedene garben verschiedenartig. Und vor allem: Er ordnet sich nicht den mechanischen Ge= segen unter, er erfüllt nicht das Additionsprinzip, und er ist nicht vereinbar mit der Catsache der in allen gällen gleichen Lichtgeschwindigkeit, ob nun das Medium ruht oder sich bewegt. Man möchte ihn daber gern abschaffen: der Mohr bat seine Arbeit getan, der Mohr kann gehn. Nur weiß man nicht, wodurch ihn ersegen! Denn wenn man ihn überhaupt durch etwas andres, durch eine andre Realität ersett, tommt man gang sicher aus bem Regen in die Traufe. Man ift in der Lage der hausfrau, die schon mehrmals das Dienst= mädchen durch ein andres ersett hat, aber dadurch über den fortwährenden Arger nicht hinweggekommen ist, und sich schließlich zu bem Entschluß aufrafft: ich werde gar fein Madchen mehr halten, ich werde mir jest alles selber machen. Das ist schön und entschlossen, aber was bedeutet es in unserm Salle?

Der Mensch, und nicht bloß der Caie, sondern auch der Gelehrte, liebt die Anschauung, sie ist ihm die höchste Erfüllung des Genießens und Begreifens. Das ist nun ganz selbstverständlich da, wo diese

Anichauung wirklich ist, wo es sich um leibhaftige Bilber handelt, gleichviel ob es Bilder für das Auge oder für das Ohr, für den Taftfinn oder das Warmegefühl, für Geruch oder Geschmad find. Aber auch da, wo die Anschauung in der Wirklichkeit fehlt, schafft er sich eine solche; er macht sich ein Bild von einem unbilolichen Dinge, von einem unbilblichen Geschehnis. Das beweist die Kunft, insbesondere die expressionistische, das beweist die Sprache, die mit bildlichen Ausbruden durchsett ift. Ein solches Bild ist der Ather. Man fann ibn, wenn auch, wie wir faben, nur febr fünftlich, als eine Art Substanz auffassen, man tann sich ihn als Träger der Erscheinungen, soweit sie nicht restlos durch die wirkliche Materie erfakt werden konnen. porstellen. Aber haben wir nicht ein viel einfacheres Bild für die Erscheinungen, und noch dazu ein wirkliches Bild? Ich denke, ja. Ift es doch gradezu die Grundlage unserer Erkenntnis, unserer Anschauung: es ist der Raum. Warum benutt man nicht diesen Raum selbst als Bild, als Träger der Erscheinungen, und zwar aller Erscheinungen, der mechanischen wie der "ätherischen" (um sie tur3 so zu nennen)? Das hat einen ganz eigentümlichen Grund: die Scheu por dem geheiligten Begriffe des Raumes, den man sich von der Philosophie herübergenommen hat, und den man deshalb nicht physitalisch zu migbrauchen wagt. Aber ift es denn ein Migbrauch, wenn man etwas, was im abstratten Reiche der Sorm thront, belebt, durchgeistigt und zu einer Wirklichkeit macht? Wer ist der größere herricher, der Mitado des alten Japan, den niemand feben, geschweige denn sprechen durfte, oder der alte grit, dem der Dotsdamer Müller einen Prozest abgewann? Also: Derweltlichen wir den Raum, machen wir ibn selbst zum Träger aller Dinge, und wir brauchen den Ather nicht mehr. Freilich, hier scheiden sich die Geister, die Anhänger des substantiellen Bildes auf der einen, die Liebhaber der Abstraktion auf der andern Seite. Jene können sich mit dem Raum als etwas wirklichem nicht oder noch nicht befreunden, sie sagen, etwas so totes wie der Raum könne nicht Träger des lebendigen Geschehens sein. Aber das ift ein Migverftandnis. Eben dadurch,

daß der Raum aus einem philosophischen zu einem physitalischen Gebilde wird, ist er nichts totes mehr, wird er etwas im höchsten Maße lebendiges. Einen solchen lebendigen, von Kräften durchsesten Raum nennt man, wie wir schon wissen, ein "Seld"; und wir haben es hier mit den beiden bedeutsamsten derartigen Seldern zu tun: dem Gravitationsfeld für die Phänomene der Massenbeswegung und dem elektromagnetischen Seld für die Phänomene der Wellenbewegung oder "Strahlung". Es ist ja richtig (um diesem Bedenken zu begegnen), daß eine derartige Zweiheit dem Ernst unsres Dorhabens nicht ganz entspricht, wir möchten ein einziges und für alles Geschehen maßgebendes Seld haben; aber wer weiß, ob uns nicht auch diese Dereinheitlichung noch gelingt?

18

Der Raum ist also jekt etwas durchaus reales, etwas phylisches. Aber halt, wie steht es mit der andern "Sorm" unserer Anschauung, mit der Zeit? Wir haben doch icon bei unsern mechanischen Betrachtungen Raum und Zeit zusammengefakt zu einer vierdimensionalen Mannigfaltigkeit, in der die Zeit keine andre Rolle spielt als jede der drei Raumkoordinaten. Nur haben wir für beide per schiedene Megapparate: für Streden Magstabe, für Zeiten Uhren. Wenn man nun das Additionsprinzip anwendet, so sett man poraus, daß in beiden Systemen, in dem rubenden und in dem bewegten, mit demselben Mage gemessen wird, d. h. daß die Längeneinheit und die Zeiteinheit in beiden den gleichen Wert hat. Nun aber zeigt die Erfahrung, daß das Additionspringip nicht gilt, daß vielmehr die Lichtgeschwindigkeit in beiden Suftemen denselben Wert bat; und das führt zwingend zu dem Schlusse, daß dann eben Cangenund Zeit-Maße in den beiden Systemen verschieden sind. also keinen absoluten Makstab und keine absolute Uhr, Raumstrecke und Zeitstrede sind relative Begriffe und in jedem Sustem andre; und zwar berart, daß keines dieser Susteme eine ausgezeichnete Rolle spielt, 3. B. als das "absolut rubende" System; nein, alle Systeme sind gleichberechtigt, jedes kann seine Maßstäbe und Uhren als die richtigen ansehen und die andern als falsch. Deranschauslichen wir uns das zunächst an einem grob mechanischen Salle, indem wir gewöhnliche Maßstäbe aus holz und gewöhnliche Uhren, auf Sederkraft beruhend, benuhen.

Saffen wir zunächst ein Ergebnis ins Auge, das sich an einem bestimmten Orte abspielt; dann können wir ohne weiteres mit der Uhr den Zeitpunkt feststellen, in dem das Ereignis beginnt (dieser Zeitpunkt ist natürlich, wie wir längst wissen, relativ) und ebenso den Zeitpunkt, in dem es aufhört (ebenso relativ); durch Subtraktion bekommen wir dann die Dauer des Ereignisses, und diese ist absoluten Charafters. Das sett nur voraus, daß der Beginn des Dorganges und der anfängliche Stand der Uhr "gleichzeitig" sind, und ebenso das Ende des Dorganges und der Endstand der Uhr; aber diese Gleichzeitigkeit ist selbstverständlich. Wie aber steht es mit der Gleichzeitigkeit zweier an verschiedenen Orten stattfindenden Ereignisse? Wenn die beiden Orte einem und demselben rubenden System angehören, ist die Sache auch jett noch einfach: in den beiden Puntten A und B, wo die Ereignisse stattfinden, hat man Uhren, die man vorher miteinander verglichen und gleichgestellt hat. Im Augenblick des Creignisses in A trägt man die Uhr, auf der man seinen Zeitpunkt abgelesen bat, nach dem Dunkte B, kommt dort nach der Zeit t an und erfährt dort, daß seit der Beobachtung des Ereignisses bereits die Zeit t vergangen sei; dann waren die beiden Ereignisse gleichzeitig. Wie aber, wenn sich das ganze System gradlinig-gleichförmig bewegt? Da wollen wir einen etwas verwickelteren Sall betrachten, der uns zugleich den Dorteil bietet, das Michelsonsche Experiment an einem mechanischen Modell nachzuahmen.

Eine Armee sei in ein Zentrum, eine Dorhut, eine Nachhut und zwei Seitenkolonnen aufgelöst und zunächst in Ruhe; alle Nebenstuten seien 20 km vom Zentrum entfernt. Ein Bote, der eine Meldung übermittelt und in der Stunde 5 km zurücklegt, braucht dann vier Stunden bis zur Nebenhut; gehen die vier Boten gleichzeitig

ab, so kommen sie gleichzeitig vorn, hinten, rechts und links an und dann auch gleichzeitig wieder zurud, nämlich nach acht Stunden. Mit hilfe dieser Boten können die Nebenhuten ihre Uhren nach der hauptuhr richten, indem sie zur Abgangszeit des Boten vier Stunden bingufügen. Sest sich die gange Armee mit 3 km-Stundengeschwindigfeit in Marsch, so verändert sich alles: der Bote nach vorn nähert sich jest der Vorhut in der Stunde nur um 2 km, er braucht also 10 Stunden, um sie zu erreichen; auf dem Rudwege braucht er allerdings, da er sich in der Stunde um 8 km dem Zentrum nabert, nur 21/2 Stunden, im ganzen aber immerbin 121/2 Stunden (ftatt 8); und ebensoviel Zeit braucht der Bote nach hinten. Auch der Bote nach links bleibt länger aus; denn er muß, wenn er die Nebenhut auf gradem Wege erreichen will, in der Diagonale gehen, und zwar legt er in einer Stunde die 5 km lange hypotenuse eines Dreieds zurud, deffen Kathete in der Cangsrichtung 3, deffen Quertathete somit nach dem Pythagoras 4 km mißt (denn dann stimmt es: $3^2 + 4^2 = 5^2$); er fommt also, rein quer, nur 4 km vorwärts und braucht somit 5 Stunden, ebensoviel für den Rüdweg, also im gamen 10 Stunden, also zwar mehr als im Rubezustande der Truppe, aber weniger als der Bote nach vorn, und zwar im Derhältnis 10: 121/2 ober 4:5. Sollen alle Boten, die gleichzeitig abgegangen sind, auch gleichzeitig zurückehren, so muß die Dorhut und die Nachhut näher berangezogen werden, und zwar von 20 auf 16 km; denn dann braucht der Bote nach vorn für den hinweg 8, für den Rudweg 2, im ganzen also, grade wie der Bote zur Seitenhut, 10 Stunden. Wie ist es nun unter diesen Umständen mit der Zeitrechnung bestellt? Das kommt gang darauf an, wie man die Uhren stellt. In den Seitenkolonnen ist das ohne weiteres klar: dort fügt man zur Abgangszeit, wie sie der Bote angibt, 5 Stunden binzu und bat dann die richtige Zeit. Bei der Dorbut aber kann man entweder nach der Angabe des Boten verfahren und 8 Stunden hinzurechnen, man bat dann, sozusagen, absolute Zeit; oder man folgt einem allgemeinen Befehl des Kommandanten im

Zentrum und fügt nur 5 Stunden hinzu, wie es bei der Seitenkolonne geschieht; dann hat man sozusagen relative Zeit, und diese
geht bei der Dorhut um 3 Stunden gegenüber der bei der Seitenhut
nach, ebenso bei der Nachhut vor. Geht etwa jeder Bote um 12 Uhr
mittags ab, so trifft er bei dieser Uhrenregulierung bei jeder der
vier Nebenkolonnen um 5 Uhr nachmittags ein, und um 10 Uhr
abends sind alle wieder im Zentrum. Es wird also der Anschein
erwedt, als brauche jeder Bote zum hinwege dieselbe Zeit wie zum
Rückwege; es ist also das Additionsprinzip ausgeschaltet, es ist alles
wie im Rubezustande, nur mit zwei, freilich sehr merkwürdigen Unter-

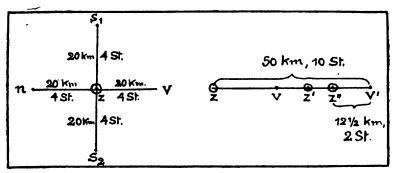


Abb. 19

schieben: erstens ist der Längsabstand kleiner geworden, und zweitens sind aus 4 Stunden 5 geworden, die Uhren gehen langsamer. (Es bleibe dem Ceser überlassen, festzustellen, daß auch für Boten von einer der Nebenhuten zur anderen sich alles scheinbar normal vershält.) Das will also besagen: Wenn man das Additionsprinzip ausschaltet, kommt man zu einer ganz neuen Raum-Zeit-Auffassung; Strede und Zeitdauer haben nicht mehr absolute Bedeutung, sie sind vom Bewegungszustande abhängig, und zwar verkürzen sich die Streden in demselben Verhältnis wie sich die Zeiten vergrößern. Nun, in einem solchen Salle, der hier nur durch eine gewaltsame Unterdrüdung des Additionsprinzips hergestellt wird, sind wir a

wenn wir die Boten durch Lichtstrahlen ersehen, tatsächlich, weil bier das Additionsprinzip nicht gilt. Es folgt also automatisch, daß hier Raum- und Zeit-Größen in der angedeuteten Weise umgerechnet werden mussen.

Geben wir also jest zu einem Salle über, wo wir die mechanischen Regulatoren, nämlich die Boten, durch Lichtsignale ersegen! Seitenkolonnen können wir jett, da sie nichts besonderes bieten, weglassen und uns auf zwei Puntte a und b beschränken, in deren Mitte das Zentrum z liegt; im letteren sind zwei unter 45 Grad geneigte durchlässige und spiegelnde Platten angebracht, so daß ich die von a und b eintreffenden Lichtsignale beobachten kann, ohne doch zu verhindern, daß sie nach b bzw. a weiterlaufen. a und b befinden sich Beobachter und Ubren, und es bandelt sich que nächst darum, diese aufeinander einzustellen, nämlich so, daß sie 3u gleicher Zeit gleiche Zeigerstellungen aufweisen; denn nur daburch tonnen wir den Begriff der Gleichzeitigkeit von Ereignissen, die an verschiedenen Orten eintreten, festlegen. Zu diesem Zwede beauftrage ich meine beiden Assistenten in a und b, in dem Augenblide, wo die Uhr eines jeden auf 12 steht, einen Lichtblit auszusenden; treffen diese gleichzeitig bei mir in z ein, so geben die Uhren richtig, andernfalls muß die eine von ihnen so lange verstellt werden, bis der Erfolg erreicht ist. Natürlich müssen wir ungeheure Derhältnisse annehmen, damit die Methode empfindlich werde, also Streden, für die das Licht Minuten oder Stunden braucht. Aber der Einfachbeit halber wollen wir eine vergleichsweise viel fürzere Strede, nämlich 300000 km wählen, so daß das Licht von a nach b in einer, nach z sogar in einer balben Sekunde gelangt. Nun nehmen wir zu dem bisher betrachteten Sustem S ein zweites S' hinzu, mit der Sestsehung, daß sich diese beiden Systeme gegeneinander gradliniggleichförmig bewegen sollen; etwa mit einer Geschwindigkeit von 100000 km (ein drittel Lichtgeschwindigkeit). In diesem zweiten System, das ganz ebenso wie das erste ausgerüstet ist, regulieren wir die Uhren genau wie im ersten. Daß die beiden Systeme sich relativ queinander bewegen, macht ja für jedes von ihnen, für sich betrachtet, gar nichts aus. Nun aber wollen wir in beiden Systemen gleichzeitig Beobachtungen anstellen, ich mit zwei Assistenten in S, ein andrer Beobachter mit zwei Assistenten in S'; ich halte mein System für rubend, der andre das seinige; ich halte das seinige für bewegt, er das meinige. Ich möchte nun erreichen, daß ich auch durch seine Spiegel, und er auch durch meine beobachten kann, was natürlich nur dann gebt, wenn z und z' sich grade gegenübersteben; wann muffen dann die Lichtsignale aus a und b abgesendet werden? Da lautet nun die Antwort offenbar so: wenn sie gleichzeitig abgesendet werden (gleichzeitig im Sinne des Sustems S), erblide ich fie zu verschiedenen Zeiten; und damit ich sie gleichzeitig erblide, muffen sie zu verschiedenen Zeiten abgesandt werden, nämlich dasjenige früher, welchem das Sustem, von mir aus gesehen, entgegentommt; und umgekehrt wird der andre Gleichzeitigkeit feststellen, wenn das andre Signal früher abgelaffen wird; denn was für mich ein Entgegenkommen ist, ist für ihn ein Davonlaufen. Kurzum: Gleichzeitigkeit in einem System bleibt nicht solche in dem andern, relativ zu ihm gleichförmig-gradlinig bewegten Sustem. Gleich= zeitigkeit ist kein absoluter, sondern ein relativer Begriff. Dasselbe gilt aber auch von der Zeitdauer, also von der Gleichzeitigkeit eines Ereignispaares, verglichen mit der Gleichzeitigkeit eines andern Ereignispaares. Das folgt ja schon aus dieser Ausdrucksweise, weil hiernach eine Zeitdauer sich auf Zeitpuntte gurudführen lätt; man tann es sich aber noch besonders klar machen, indem man Lichtfignale, die von a nach b gesandt werden, vom Sustem S' aus betrachtet; das mag dem Ceser überlassen bleiben. Schlieklich wird durch die Relativierung der Gleichzeitigkeit auch die Relativität der Strede von neuem verständlich, weil ich ihre beiden Enden nicht in bezug auf beide Systeme "gleichzeitig" beobachten kann, in der Zwischenzeit aber sich der Ort in dem einen System relativ zum andern verändert hat.

Alle diese und viele ähnliche "Gedankenerperimente" leiden ja,

das muß man gestehen, an unvermeidlichen Mängeln, in unserm Beispiele namentlich daran, daß die beiden Beobachter gar nicht ober boch nur einen einzigen Augenblid lang in den Spiegel des andern hineinschauen können. Und in noch höherem Make gilt das von den gablreichen "Modellen", die man mit hilfe von Magftaben, Uhren und Bewegungsmechanismen ausgeführt hat, und die die Relativität ber Streden, der Zeitpunfte und der Zeitdauern anschaulich machen Sur den nachdenklichen Cefer sind sie aber auch durchaus entbehrlich; denn er wird das Ergebnis, auf das es antommt, grundfäklich erfakt haben; und er wird an der hand der exaften Betrachtung, die wir nunmehr anstellen wollen, das, was ihm an Sicherheit und Klarbeit der Dorftellung noch fehlt, ergänzen können; Betrachtungen, die wir naturgemäß in das mathematische Gewand kleiden muffen, aber in ein so schlichtes und durchsichtiges, daß es dem Ceser, auch dem weniger vorgebildeten, möglich sein wird, mindeftens eine allgemeine Dorftellung vom Sinn des Unternehmens zu gewinnen.

19

Die im mechanischen Teile unserer Betrachtungen aufgestellte Galilei-Transformation, die den Übergang von einem Systen S zu einem andern, gegen jenes mit der Geschwindigseit v gradlinigsgleichsörmig bewegtes System S' bewerkstelligt, lautet, wenn man die uns nicht besonders interessierenden ys und zeKoordinaten wegsläßt: x' = x - vt und t' = t. Das charakteristische dieser Transformation ist, daß sich der Ort ändert, die Zeit aber ungeändert bleibt; der Ort wird durch sie relativiert, die Zeit aber behält ihren absoluten Charakter. Nach unseren, mit Rücssicht auf die ätherischen Erscheinungen veränderten Anschauungen hat das offenbar keine Berechtigung mehr, weil doch Ort ohne Zeit und Zeit ohne Ort gar nicht existieren. Mitgesangen, mitgehangen, heißt es, wie im Sprickswort, so auch hier, und es kommt nur darauf an, das Strasmaß, das wir jedem der beiden Delinquenten zudiktieren, gerecht zu bemessen. Gerechtigkeit aber heißt hier, wie im menschlichen Ceben: den Ges

setzen gehorchen, und die beiden Gesetze, um die es sich hier handelt, sind das Relativitätsprinzip und das Prinzip von der Konstanz der Lichtgeschwindigkeit.

Wir haben früher die Geschehnisse in einem räumlich eindimenssionalen System auf ein ruhendes Koordinatensystem bezogen, dessen x-Achse nach rechts, dessen t-Achse darauf sentrecht nach oben läuft Sig. 6). Bezogen wir dagegen die Geschehnisse auf ein gradlinigssleichförmig bewegtes Koordinatensystem, so erhielten wir eine zur x-Achse schieße schieße (Sig. 8). Wir wollen nun bei der Vergleichung zweier solcher Bezugssysteme lieber beide schieswinklig nehmen, um teines vor dem andern zu bevorzugen, es ist ja tatsächlich keines von

ihnen ruhend, sie sind eben relativ zueinander bewegt. Wir erhalten also, zunächt für das eine System, eine x= und eine auf ihr schief stehende t= Achse. Nun densen wir uns vom Nullpuntt Lichtsstrablen ausgebend, in

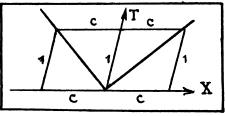


Abb. 20

Wahrheit räumlich nach allen Richtungen, aber bei unserer Beschränkung der Zeichnung auf eindimensionalen Raum nur nach rechts und links. Diese Strahlen brauchen Zeit, jedem t entspricht ein bestimmtes x, und immer, wenn t um 1 wächst, wächst x um c (Lichtstrahlengeschwindigkeit); wir erhalten also für den Lauf des Lichtstrahls (räumlichszeitlich dargestellt) eine schräge, aber grade Linie zwischen beiden Koordinatenachsen ober vielmehr zwei solche, eine schräg nach rechts oben, und eine schräg nach links oben, jene dem nach rechts lausenden, diese dem nach sinks lausenden Strahl entsprechend (es ist das einfach eine "graphische Darstellung"). Wie groß wir das c einzeichnen, ist ja ganz willkürlich; wir wählen es so, daß die beiden schrägen Graden auseinander senkrecht stehen; das ist offenbar dann der Fall, wenn wir c Zentimeter so lang zeichnen wie

1 Setunde: denn dann erhalten wir rechts wie links ie ein Diereck mit vier gleichlangen Seiten, und in jedem von ihnen stehen die Diagonalen aufeinander sentrecht, also auch die nach rechts oben laufende des rechten auf der nach links oben laufenden des linken. Wählen wir statt des Systems x, t ein andres x', t' mit demselben Nullpunkt. aber andern Richtungen und anderm Winkel zwischen der Raumund der Zeit-Achse (also relativ zum ersten bewegt), so bleiben doch die beiden Lichtachsen unverändert, denn sie entsprechen ja wirtlichen Geschehnissen, nämlich dem Cauf der Lichtstrablen. beiden Achsen, die wir mit X und y bezeichnen wollen, sind also ganz besonders ausgezeichnet, sie sind ein für allemal da, man kann über sie nicht beliebig verfügen; wir nehmen sie deshalb zu haupt-Koordinatenachsen; es sind, sozusagen, nicht gewählte Achsen, sondern Achsen von Gottes Gnaden. Aber freilich haben sie teine so einfache Bedeutung wie die früheren, denn es ist nicht etwa die eine die Raumachse, wie x, die andre die Zeitachse wie t, sondern jede von ihnen ist Raum-Zeit-Achse; aber das ist ja grade das, was wir wollen: eine vollkommene Derschmelzung von Raum und Zeit. Dabei wollen wir unsere Zeichnung auch auf den Raum unterhalb der X-Achse ausdehnen, d. h. wir wollen nicht bloß zufünftige Geschehnisse (t > 0), sondern auch vergangene (t < 0) in den Kreis unserer Betrachtungen ziehen. Die X-Achse läuft von links unten nach rechts oben, der Y= Achse geben wir aus Zwedmäßigkeitsgründen ihren Cauf von links oben nach rechts unten. In diesem "absoluten" (d. h. nicht "tonstitutionellen") Koordinatensystem hat nun jeder "Punkt" p oder, wie wir deutlicher fagen, jeder "Ereignispunft" oder jeder "Weltpuntt" (denn er drudt ja nicht blok den Ort im Raume, sondern den Zeitpunkt aus) seine bestimmten Koordinaten rund u, die seine Lage bestimmen. Und es ist nunmehr auch leicht, diese Koordinaten durch x und t oder, was ja damit identisch sein muß, durch x' und t' auszudrücken:

x = x + ct = x' + ct' y = x - ct = x' - ct'. Wenn man nun diese beiden Ausdrücke miteinander multipliziert, erhält man mit gleicher Berechtigung eine der beiden Formeln:

$$y = x^2 - c^2 t^2$$
 $y = x'^2 - c^2 t'^2$;

denn das Bezugssystem (das ursprüngliche, beliebig gewählte) ist doch für die Lage des Punttes p im absoluten Bezugssystem gleichzgültig. Nun bedeutet das Produkt $P = r \cdot y$ die Släche des aus den Seiten r und r gebildeten Rechteds, und durch seine Lage in dem dem Nullpunkt diagonal gegenüberliegenden Echpunkte dieses Rechtzeds wird der Punkt p gekennzeichnet. Alle Punkte, für die P denzselben Wert hat, haben etwas gemeinsames, sie bilden eine Gemeinzschaft, und es läht sich leicht zeigen, wo, auf welcher Kurve die Punkte

solden Gemein= einer schaft liegen. Denn je wird, aröker r **besto** fleiner muß y werden, und umaekebrt: die Kurpe wird sich also den beiden Achsen mehr und mehr nähern, sie aber erst in der Unendlichteit erreichen. Eine folche Kurve beißt eine gleichseitige hyperbel; sie ist in der Sig. 22 dargestellt, und zwar mit

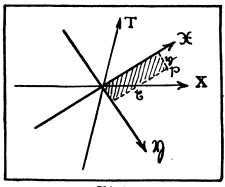


Abb. 21

ihren beiden Zweigen rechts und links, für den rechten ist sowohl ${\bf r}$ wie y positiv, für den linken beides negativ, für beide also das Produkt y positiv. Je nach dem Werte, den man dem Produkt P gibt, erhält man natürlich eine andre Hyperbel, und zwar liegen sie ganz ähnlich wie die gezeichnete, nämlich rechts und links, solange sener Wert positiv, wie angenommen, bleibt; dagegen erhält man, wenn der Wert negativ ist (also von den beiden Größen ${\bf r}$ und ${\bf y}$ die eine positiv, die andre negativ ist Kurven in den beiden oben und unten gelegenen Slächenräumen. In der Sigur sind alle vier Zweige gezeichnet, und zwar für den besonderen Wert ${\bf P}=1$ oder ${\bf P}=-1$. Dann erhält man sofort anschauliche Maßeinheiten für Streden und Zeiten. Denn auf der Linie OA ist

t=0, also P nach den obigen Sormeln gleich x^2 ; und da es andrersseits gleich 1 ist, weil A auf der Kurve liegt, so ergibt sich: OA=1; es stellt also OA (und ebenso OA') die Tängeneinheit dar, also sagen wir: 1 km (denn wir haben es sa hier immer mit sehr großen Streden zu tun). Und ebenso ist auf der Tinie OB (oder OB') x=0, also $P=-c^2t^2=-1$, und somit t=1/c; d. h. die Tinie OB stellt eine neue Zeiteinheit dar, nämlich nicht eine Sekunde, sondern den dreihunderttausenden Teil einer Sekunde, also die Zeit, in der das Ticht ein Kilometer zurückegt. Man kann diese hyperbeln als "Eichsturven" bezeichnen, weil durch sie die Maßeinheiten für Raum und Zeit sestgelegt werden.

Jetzt haben wir also endlich erreicht, was uns schon bei den meschanischen Betrachtungen als ideales Ziel vorschwebte, aber unzusänglich blieb: ein Umrechnungsverhältnis von Zeiten in Streden, gemäß der Formel

t = s/c.

Das Dalutaverhältnis ist also einsach die Cichtgeschwindigkeit; und da diese eine universelle und absolute Konstante ist, ist damit die Aufgabe gründlich und frei von jeder Willkürlichkeit gelöst. Es bleibt dann nur noch jene andre, zur Dereinheitlichung des Weltbildes ersforderliche Umrechnung übrig, die der Materie auf die Energie; aber wir haben schon jetzt eine leise Ahnung, daß auch hier die Cichtsgeschwindigkeit sich in irgendeiner Sorm als Umrechnungsverhältnis durchsehen wird.

Dorläufig bleiben wir bei dem gewonnenen Weltbilde stehen. Es ist zunächst ein rein formales Weltbild, ein Raum-Zeit-Bild, aber durch seine einheitliche Geschlossenbeit allen früheren weit überlegen. Jede Weltlinie, die einen hyperbelzweig P=1 schneidet, kann als x-Achse des Bezugssystems genommen werden, die zugehörige t-Achse ergibt sich dann als die durch den Nullpunkt gezogene Parallele zu der in A an die hyperbel gelegte Tangente. Und ebenso kann als t-Achse jede beliebige Weltlinie gewählt werden, wenn sie nur einen hyperbelzweig P=-1 schneidet; die zugehörige x-Achse

ergibt sich dann als Parallele zu der in B an die dortige Hyperbel aeleate Tangente. Dieses Weltbild tritt also jest an die Stelle des früheren (Sig. 7), bei dem alle x-Achsen miteinander gusammenfielen, die t-Achsen aber (bis auf eine einzige, für ein "absolut rubendes" Suftem gultige) dazu schief ftanden. Jekt find beide Achsen, die x= und die t-Achse, für jedes Bezugssustem andre, und sie steben alle schief aufeinander; dafür haben wir jest neue, absolute (wahr-

haft absolute) Achsen gefunden: die r= und y=Achse, abgeleitet aus der Tatsache der kon-Cichtgeschwin= Stanten digkeit. Nun muß allerdings folgendes bemerkt werden. Unfrer Zeichnung liegen bestimmte Makitäbe zugrunde, namlich 1 km für die Streden und 300000 km für die Zeiten; wir wissen ja, daß wir diese Maß= stäbe mit voller Absicht gewählt haben (es konn= ten natürlich auch Zenti-

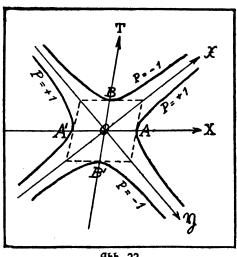


Abb. 22

meter statt Kilometer sein, nur auf das Derbältnis kommt es an). Wenn wir nun einmal vergleichsweise die alten Makstäbe nehmen, also Kilometer für die Streden und Setunden für die Zeiten, so bekommt die Zeichnung ein gang andres Antlik. Dann schrumpft die t-Achse im Dergleich zur x-Achse gang gewaltig zusammen, die beiden Lichtachsen steben nicht mehr sentrecht queinander, sondern bilden einen gang spiken Winkel miteinander, und ebenso werden die beiden huperbelzweige rechts und links haarnadelartig, und zwar alles das so stark, daß man auf dem Papier überhaupt nichts seben wurde. Schon

wenn wir einmal annehmen, c wäre nur gleich 10 km, so würde sich statt des obigen Bildes das nebenstehende ergeben; für die wirtsliche Lichtgeschwindigkeit würden in der Zeichnung die xs, die xs und die yskasse praktisch gradezu zusammenfallen, und man erhielte wieder das Bild der klassischen Mechanik. Aber das ist ja eben der ungeheure Sortschritt, daß wir nicht in dieser willkürlichen Weise zeichnen, sondern im richtigen Umrechnungsverhältnis; und dann werden eben alle xskassen verschieden, und die Lichtachsen stehen auseinander senkrecht. Unsere Betrachtung sollte also nur verständslich machen, warum man jahrhundertelang mit dem alten Bilde

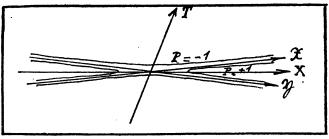


Abb. 23

ausgekommen ist; nämlich so lange, als man nur mit mechanischen Dorgängen oder mit solchen zu tun hatte, die gegenüber der Lichtsgeschwindigkeit außerordentlich langsam sich abspielen. Erst in neuerer Zeit hat man teils den raschen Bewegungen der himmelskörper, teils denen gewisser irdischer Erscheinungen, z. B. den äußerst rasch durch das Dakum einer Röhre sausenden Kathodenstrahlteilchen (Elektronen) seine Ausmerksamkeit geschenkt; und diesen gegenüber ist eben die Lichtgeschwindigkeit nicht unendlich groß, sondern durchsaus vergleichbar; hier muß also in zwingender Weise die alte Zeichsnung durch die neue ersett werden.

Bei alledem ist nun natürlich nochmals ins Gedächtnis zu rufen, daß unsere bilbliche Darstellung insofern sehr eingeschränkt ist, als

sie doch von den drei Raumdimensionen nur eine einzige berüdsichtigt. Es ist ja das insofern zunächst erlaubt, als ein bewegtes System, insbesondere ein gradlinig bewegtes, tatsächlich nur eine in Betracht kommende ausgezeichnete Richtung hat, nämlich die, in der die Bewegung erfolgt, während die beiden andern Koordinaten nur so nebenher laufen und uns nicht weiter interessieren. Aber für allgemeinere Zwede müßte man denn doch wenigstens zwei von den Raumdimensionen berücssichtigen, und dann könnte man keine

Zeichnung in der Ebene mehr entwerfen, ober vielmehr nur eine per= spettivische, grade wie wir das im flassischen Weltbilde getan baben (vgl. Sig. 9). Die ent= sprechende 3eichnung für das moderne Weltbild sieht nun abnlich, aber doch in wesentlichen Zügen anders aus, es muß bem Cefer überlassen bleiben, an der hand der beisteben=

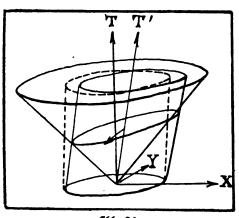


Abb. 24

den zigur sich die Einzelheiten zu überlegen. Besser noch als die perspektivische Zeichnung würde uns natürlich ein räumliches Modell die Anschauung erleichtern, und ein solches läßt sich mit Hilfe von Stäben und Säden unschwer herstellen. Nimmt man aber schließlich noch die dritte Raumdimension hinzu, so muß man auf äußere Anschauung überhaupt verzichten und sich auf die abstrakte Gedanken-vorstellung zurückziehen.

20

Wir sind nun genügend vorbereitet, um diejenigen Sormeln aufzustellen, welche nach unserm neuen Weltbilde an die Stelle der

Galilei-Transformation treten; man nennt diese neue die Corents-Transformation. Eigentlich müßte jene als Newton-Transformation, diese als Einstein-Transformation bezeichnet werden; denn erst Newton hat den Sormeln den für die klassische Relativitätstheorie entscheideidenden Sinn gegeben, und erst Einstein den jezigen den für die moderne Relativitätstheorie entscheideidenden. Aber aufgestellt hat diese neuen Sormeln schon Corent; nur ist er dabei, wie schon bemerkt wurde, auf dem Boden der Athertheorie stehen geblieben und hat komplizierte Betrachtungen über das elektromagnetische Seld zu hilse genommen, womit denn auch die universelle Bedeutung der Sormeln noch nicht entsernt so rein herausgeschält wurde wie dann durch Einstein.

Wir betrachten wieder die beiden mit der Geschwindigseit v relativ zueinander bewegten Bezugssysteme S und S'. Der Nullspunkt des zweiten hat als Weltsinie diesenige, deren Sormel in seinem eignen System $\mathbf{x}'=0$, in dem andern dagegen $\mathbf{x}=\mathbf{v}t$ oder $\mathbf{x}-\mathbf{v}t=0$ lautet. Man könnte nun sagen: beides muß identisch sein; aber das wäre voreilig (und würde sich nachträglich sogar als falsch erweisen), weil wir über die Maßverhältnisse in beiden Systemen nichts unbegründetes annehmen dürsen. Sür den Nullpunkt ist wirklich beides identisch, nämlich dauernd null; und für seden andern Punkt ist wenigstens soviel klar, daß das \mathbf{x}' zu dem $\mathbf{x}-\mathbf{v}t$ immer in demselben Derhältnis stehen muß; nennen wir einen Zahlensfaktor q, so ist also $\mathbf{q}\mathbf{x}'=\mathbf{x}-\mathbf{v}t$; und ebenso umgekehrt (durch Betrachtung des Nullpunkts des ersten Systems) $\mathbf{q}\mathbf{x}=\mathbf{x}'+\mathbf{v}t'$. Bis setzt ist der Saktor \mathbf{q} beliebig; aber er bestimmt sich aus dem Prinzip der Konstanz der Lichtgeschwindigkeit, d. h. aus der Gleichung:

$$P = x^2 - c^2 t^2 = x'^2 - c^2 t'^2$$
;

set man in diese Gleichungen die aus den beiden ersten Gleichungen folgenden Werte von x' und t' ein, so findet man nach einer kleinen Rechnung

$$q^2=1-\left(\frac{v}{c}\right)^2=1-b^2, \quad \text{also} \quad q=\sqrt{1-b^2}.$$

Wir hätten uns das eigentlich schon denken können; denn wir wissen ja, daß eine Strede, also auch eine Koordinate, von dem bewegten Systeme aus verfürzt erscheint, und zwar grade in diesem Derhältnis. Setzen wir dies in die erste Gleichung ein, so erhalten wir x', und dann mit hilfe des so gefundenen x' aus der zweiten Gleichung t'. Sügen wir noch die beiden andern Raumkoordinaten, obgleich sie natürlich ungeändert bleiben, der Dollständigkeit halber hinzu, so erhalten wir die Corent-Transformation in dem solgenden Sormelssystem:

$$x' = \frac{x - vt}{\sqrt{1 - b^2}},$$
 $y' = y,$ $z' = z,$ $t' = \frac{t - \frac{v}{c^2}x}{\sqrt{1 - b^2}}.$

Diese Sormeln genügen beiden Sorderungen der modernen Relativitätstheorie, nämlich dem Pringip der Relativität und dem Pringip der Konstang der Lichtgeschwindigkeit, in gleichem Mage; und es läßt sich sogar zeigen, daß es die einzigen Sormeln sind, die das tun. Das zweite Prinzip kommt eben darin zum Ausdruck, daß in die Sormeln eine absolute Konstante c eingeht, freilich mit dem bemerkenswerten Unterschiede, daß sie in x' nur insoweit vorkommt, als sie in der Größe b = v/c enthalten ist, d. h. nur in der Sorm des Derhältnisses der Relativitätsgeschwindigkeit zur Lichtgeschwindigs feit; in t' dagegen außerdem auch noch selbständig, da man den Zähler von t' in der Sorm t = (b/c)x schreiben kann; auf die bieran sich anknupfenden Betrachtungen muffen wir leider verzichten. Das Relativitätsprinzip andrerseits kommt zum deutlichen Ausdruck, wenn man jett daran geht, die Sormeln umzukehren, d. h. nicht mehr x' und t' durch x und t auszudrücken, sondern umgekehrt x und t durch x' und t': man erhalt dann gang dieselben Sormeln, nur in ben Zählern mit Pluszeichen anstelle der beiden Minuszeichen.

Im Grenzfalle unendlich großer Lichtgeschwindigkeit oder, anders ausgedrückt, für alle Relativgeschwindigkeiten v, die sehr klein gegen c sind, so klein, daß man nur die Differenzen erster Ordnung beizubehalten braucht, die zweiter aber vernachlässigen darf,

erhält man x'=x-vt, t'=t, δ . δ . die Galilei-Transformation. Wäre also das Licht eine momentane Sernwirfung, so wäre die ganze moderne Relativitätstheorie überflüssig, die klassische würde dann volltommen genügen. Aber dann gäbe es auch die ganze prachtvolle Sülle von optischen, elektrischen und magnetischen Phänomenen nicht, die auf der endlichen Ausbreitung der Strahlung beruhen und in den letzen Jahrzehnten zu einer so erstaunlichen Bereicherung unserer wissenschaftlichen Erkenntnis und unserer praktischen Betätigung geführt haben.

Wenn es hiernach von entscheidender Bedeutung ist, daß die Lichtgeschwindigkeit nicht unendlich groß, sondern endlich ist, so liegt doch in unseren Seststellungen noch eine andre Solgerung, die kaum minder umwälzend ist: die Solgerung, daß es in der Welt keine größere Geschwindigkeit geben kann als die Lichtgeschwindigkeit. Denn, wenn v größer als c ist, wird die Größe unter der Wurzel negativ, und eine Quadratwurzel aus einer negativen Größe gibt es bekanntlich nicht, weil sede Zahl, mit sich selbst multipliziert, auch wenn sie negativ ist, etwas positives ergibt. Die Mathematik rechnet ja mit solchen Größen und nennt sie im Gegensatz zu den reellen, imaginäre Größen; aber in der Natur gibt es eben nur reelles, und deshalb werden unsere Sormeln in diesem Salle sinnlos.

Es läßt sich nun auch im einzelnen und nach den verschiedensten Richtungen hin zeigen, was für Konsequenzen unsere Gleichungen gaben. Betrachten wir wenigstens die beiden hauptpunkte davon, nämlich die Länge eines Stabes und die Dauer einer Zeit! Der Einsfachheit halber nehmen wir einen Stab von der Länge eins, genauer gesagt, einen Stab, der im System S die Länge eins hat; und wir legen ihn vom Nulspunkt aus in die Richtung der x-Achse, so daß sein Anfangspunkt im Nulspunkt, sein Endpunkt um 1 rechts davon liegt. Zuerst benußen wir das Weltbild des klassischen Relativitätsprinzips. Der Stab soll im System S ruhen, d. h. der Ansfangspunkt soll immer, auch wenn die Zeit fortschreitet, auf der t-Achse bleiben, und folglich das Ende immer auf derzenigen Graden,

die im Abstande 1 parallel mit der t-Achse gezogen ist; der von beiden Graden begrenzte Streisen abcd gibt also das Weltbild (Raum-Zeit-Bild) des Stades. Wenn er im System S' rubte, würde man den Streisen abef erhalten; er rubt aber eben nicht im System S'; und sein Weltbild, auch von S' aus beurteilt, ist der Streisen abcd. Dom System S' aus gesehen, hat sich also der Stadanfang um die Strede ec und das Stadende um die Strede sich nach rüdwärts bewegt, und diese beiden Streden sind offenbar gleich lang, der Staderscheint nach wie vor in beiden Systemen gleich lang; es liegt das

offenbar daran, daß wir die Stabbreite immer in der x-Richtung messen und auch so messen müssen, da doch die x= und die x'= Achse zusammenfallen, und eine andre ausgezeichnete Richtung gar nicht vorbanden ist. Ersehen wir jeht dieses Bild durch das moderne, so haben wir nicht bloß zwei verschiedene T-Achsen, sondern auch zwei

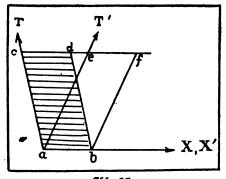
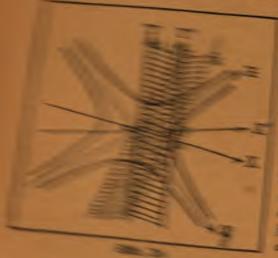


Abb. 25

verschiedene X=Achsen, und außerdem haben wir die Eichturve P=1. Im System S hat jeht der Stab die Länge ab=1, im System S' aber (x'=Achse) nur die Länge ah, und diese ist kleiner als 1, weil auf der x'=Achse die Längeneinheit durch die Strede ag (bis zur Eichsturve) dargestellt wird. Und wenn man das ausrechnet, erhält man genau das gewünschte, nämlich $s'=s\sqrt{1-b^2}$. Man kann sich diese Derhältnisse vielleicht am besten klarmachen, wenn man die uns sehr vertraute Dorstellung der "Perspektive" heranzieht. Im Raume erscheint uns doch eine Linie verschieden lang, je nachdem wir sie in einer Richtung senkrecht zu ihrer Ausdehnung anschauen oder schief dazu; je schiefer, desto stärker erscheint sie verkürzt. Nun,



Treme de la faction de la fact

Maria San

manifer for the formation of the first state of the

 stungen ist; und man verdankt sie dem leider in der Blüte seiner Jahre dahingegangenen Mathematiker Minkowski. Übrigens ist sein Werk in neuester Zeit weiter entwickelt worden, und es sei ganz besonders auf die Darstellung Liesegangs hingewiesen.

21

Im letten Abschnitte des mechanischen Teils unserer Betrachtungen baben wir die Materie als Träger der Bewegung ins Auge gefakt und durch die Masse charafterisiert. Diese Masse ist der Widerstand gegen die Bewegungsanderung; und wenn wir der Einfachbeit halber den Sall annehmen, daß diese Anderung nur einmal und plöglich erfolgt, also durch einen Impuls I, so haben wir für die Geschwindigkeitsänderung die Gleichung: $m \cdot G = I$. Dabei ist nun aber vorausgesett, daß es gang gleichgültig ift, ob der Körper porber, ebe G einsette, in Rube war oder schon eine Geschwindigkeit v hatte; und das ist doch nach unserer jezigen Anschauung gar nicht mehr zu erwarten, weil die Geschwindigkeit G keine Invariante ist, sondern von dem Bezugssystem abhängt, also verschieden ist, je nachdem der Körper vorher ruhte oder sich bewegte; richtiger ausgedrückt, je nach dem Bezugssustem, in bezug auf das der Körper vorher rubte oder sich bewegte. Man müßte also G als eine veränderliche Größe ansehen, und damit wurde der Impulssak seine Bedeutung pollständig einbüken. Dasselbe gilt dann natürlich auch für dauernde Geschwindigfeitsanderung, also Beschleunigung; auch der Kraftsat m · B = K wurde teinen allgemeinen Sinn mehr haben, weil es auf die "Dorgeschichte" des bewegten Punttes antommt.

Man kann sich nun aber noch in andrer Weise helsen; und daß dieses Auskunftsmittel nicht rein aus den Singern gesogen ist, sondern durch die tatsächlichen Derhältnisse gestüht wird, davon haben wir bereits Andeutungen erhalten. Man kann nämlich G als feste Größe beibehalten, dafür aber den Saktor m als verändersich, als abhängig von dem schon vorhandenen Bewegungszustande betrachten. Und nach dem, was wir bereits wissen, wird man auch ohne Rechnung

hier haben wir es auch mit einer perspektivischen Derkürzung zu tun, nur nicht mit einer räumlichen, sondern mit einer räumlich-zeit-lichen, wir sehen, vom bewegten System aus, den Stab in einer andern "Zeitperspektive", und damit verkürzt, und zwar desto stärker, je schiefer unser "Zeitblich" ist, d. h. je schneller sich das System resativ zum System S bewegt. Und diese perspektivische Derkürzung ist wechselseitig, d. h., wenn der Stab jeht nicht in S, sondern

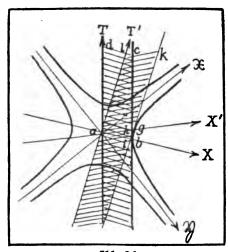


Abb. 26

in S' ruht, und wir ihn jeht von S aus betrachten, erscheint er nicht etwa verslängert, sondern wiederum verfürzt; denn jeht ist das Weltbild des Stabes der Streifen aikl, und ai ist wiederum kleiner als ab, also kleiner als 1.

Genau dieselbe Bestrachtung kann man nun auch für die Zeitstrecken anstellen; nur muß man jest an diesenige Eichkurve anknüpfen, welche nicht rechts, sondern oben liegt, und man muß den Streifen

nicht an die t-Achse, sondern an die x-Achse anlehnen. Dann erhält man wiederum das Ergebnis, daß die Zeiteinheit von einem andern System aus verkürzt erscheint, daß also ein Beobachter in dem einen System die Uhr des andern Beobachters als in ihrem Gange verslangsamt erachtet. Aber darauf können wir nicht näher eingehen, und ebensowenig auf die vielen weiteren Betrachtungen, die man an die Eichkurvenzeichnung anschließen kann. Aber das muß hier nachs holend betont werden, daß die anschauliche Darstellung des Weltbildes der modernen Relativitätstheorie eine ihrer schönsten Seis

stungen ist; und man verdankt sie dem leider in der Blüte seiner Jahre dahingegangenen Mathematiker Minkowski. Übrigens ist sein Werk in neuester Zeit weiter entwickelt worden, und es sei ganz besonders auf die Darstellung Liesegangs hingewiesen.

21

Im letten Abschnitte des mechanischen Teils unserer Betrach= tungen haben wir die Materie als Träger der Bewegung ins Auge gefast und durch die Masse charatterisiert. Diese Masse ist der Widerftand gegen die Bewegungsanderung; und wenn wir der Einfachbeit halber den Sall annehmen, daß diese Anderung nur einmal und plöglich erfolgt, also durch einen Impuls I, so haben wir für die Geschwindigkeitsänderung die Gleichung: $m \cdot G = I$. Dabei ist nun aber vorausgesett, daß es gang gleichgültig ift, ob der Körper porber, ebe G einsette, in Rube war oder schon eine Geschwindigkeit v hatte; und das ist doch nach unserer jetigen Anschauung gar nicht mehr zu erwarten, weil die Geschwindigkeit G keine Invariante ist, fondern von dem Bezugssystem abhängt, also verschieden ift, je nachdem der Körper vorher rubte oder sich bewegte; richtiger ausgedrückt, je nach dem Bezugssustem, in bezug auf das der Körper vorher rubte oder sich bewegte. Man müßte also G als eine veränderliche Größe ansehen, und damit wurde der Impulssak seine Bedeutung vollständig einbüßen. Dasselbe gilt dann natürlich auch für dauernde Geschwindigkeitsanderung, also Beschleunigung; auch der Kraftsat m · B = K wurde keinen allgemeinen Sinn mehr haben, weil es auf die "Vorgeschichte" des bewegten Punites antommt.

Man kann sich nun aber noch in andrer Weise helfen; und daß dieses Auskunftsmittel nicht rein aus den Singern gesogen ist, sondern durch die tatsächlichen Derhältnisse gestüht wird, davon haben wir bereits Andeutungen erhalten. Man kann nämlich G als feste Größe beibehalten, dafür aber den Saktor m als veränderlich, als abhängig von dem schon vorhandenen Bewegungszustande betrachten. Und nach dem, was wir bereits wissen, wird man auch ohne Rechnung

(die man natürlich aus Gründen der Craftheit trotzdem vorzunehmen hätte) vermuten, in welcher Weise das zu geschehen habe: man wird eine Ruhemasse m_0 einführen und alsdann für die bewegte Masse die Sormel

$$m = \frac{m_0}{\sqrt{1 - b^2}}$$

aufstellen; denn das ist ja die Formel für die Streden-Transformation, und diese übertragen wir hier auf den dem Körper eigentümlichen Bewegungsfaktor, auf die Masse. Es hat sich nun gezeigt, daß man die obige, etwas unbequeme Sormel durch die einfachere, bei der alle Größen von höherer als zweiter Ordnung vernachlässigt werden, ersehen kann:

$$m = m_0 \left(1 + \frac{1}{2}b^2\right) = m_0 \left(1 + \frac{1}{2}\frac{v^2}{c^2}\right)$$

Diese Sormel mutet nun den einigermaßen in seinem Sache beis mischen Physiter außerst gutraulich an. Sie stellt nämlich die Masse $m = m_0 + m'$ dar als die Summe zweier Glieder, von denen das erste die Ruhemasse oder statische Masse ist; das andre Glied wird also jedenfalls die "kinetische Masse" sein, d. h. der Zuwachs, den die Masse dadurch erfährt, daß der Körper bereits in Bewegung begriffen ist. Wir haben hiervon schon gelegentlich des Experiments mit dem Kreisel in der hohltugel gesprochen und schon damals auf einen Begriff hingewiesen, der in der modernen Physik die führende Rolle spielt: die Energie. Energie ist der Dorrat eines Körpers an Arbeits= fähigkeit; und auch diese Energie tritt in zwei Sormen auf, als statische oder Spannungsenergie einerseits und als finetische oder Bewegungsenergie andrerseits; hier interessiert uns vorwiegend die lettere. Wenn ein Körper von der Masse m sich mit der Geschwindigkeit v bewegt, so enthält er einen Betrag an finetischer Energie (in früheren Zeiten als "lebendige Kraft" bezeichnet), der sich durch die Sormel $E = \frac{1}{2} m \cdot v^2$ ausdrück, und das läht sich mit hilfe einer kleinen Rechnung leicht einsehen. Denn die Arbeit ist das Produkt der wirkenben Kraft und ber Strede, um die sie den Körper vorwärts bringt; die Kraft ihrerseits ist, wie wir wissen, das Produkt aus Masse und Beschleunigung, also, wenn am Anfange einer Sekunde die Geschwinsbigkeit v, am Ende aber v' ist, das Produkt $m \cdot (v'-v)$; und die Strede, die in einer Sekunde zurückgelegt wird, ist die mittlere Geschwindigkeit während dieser Zeit, also $\frac{1}{2}(v+v')$; die Multipliskation beider Ausdrücke ergibt alsdann den Ausdruck: $\frac{1}{2}m \cdot v'^2 - \frac{1}{2}m \cdot v^2$, und hier bedeutet offenbar das erste Glied den Energies vorrat am Ende, das zweite den zu Beginn jener Sekunde, die Energie hat also wirklich in jedem Augenblicke den oben angegebenen Wert. Derknüpft man nun diesen mit der vorhin ausgestellten Massensformel, so erhält man:

$$m' = \frac{1}{2} \, m_0 b^2 = \frac{1}{2} \, m_0 \left(\frac{v}{c} \right)^2 = \frac{E}{c^2} \, \cdot \label{eq:model}$$

Das gilt zwar zunächst nur für die kinetische Masse; aber schon das mals wurde die Vermutung ausgesprochen, es möchte auch die ansscheinend statische Masse in Wahrheit innerlich kinetischen Charakters sein, worauf zahlreiche Tatsachen der Physik und der physikalischen Chemie beinahe zwingend hinweisen; und dann erhalten wir die ganz allgemeine Beziehung:

$$m = \frac{E}{c^2}.$$

Es ist also die Masse nichts anderes als eine Sorm der Energie; und zugleich haben wir ein zweites, uns längst gestecktes Ziel erreicht, wir haben das zweite fundamentale Umrechnungsverhältnis gestunden, das der Masse in Energie. Wie man die Raumstrecke durch c dividieren muß, um die Zeitstrecke zu erhalten, so muß man die Energie durch c² dividieren, um die Masse zu erhalten. Kehrt man beide Sormeln um, so erhält man:

$$s = c \cdot t$$
 und $E = c^2 \cdot m$.

Eine sehr kleine Zeitstrede repräsentiert also schon eine sehr große Raumstrede, und eine winzige Masse repräsentiert schon eine kolossale Energie, und das letztere ist noch viel extremer als das erstere; denn wenn wir einmal annehmen, c wäre nur gleich 10 km, so würde sich statt des obigen Bildes das nebenstehende ergeben; für die wirtsliche Lichtgeschwindigkeit würden in der Zeichnung die xz, die zz und die yzklase praktisch gradezu zusammenfallen, und man erhielte wieder das Bild der klassischen Mechanik. Aber das ist ja eben der ungeheure Sortschritt, daß wir nicht in dieser willkürlichen Weise zeichnen, sondern im richtigen Umrechnungsverhältnis; und dann werden eben alle xzkassen verschen, und die Lichtachsen stehen aufeinander senkrecht. Unsere Betrachtung sollte also nur verständslich machen, warum man jahrhundertelang mit dem alten Bilde

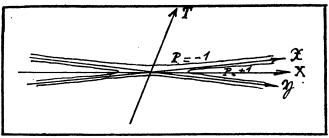


Abb. 23

ausgekommen ist; nämlich so lange, als man nur mit mechanischen Dorgängen oder mit solchen zu tun hatte, die gegenüber der Lichtzgeschwindigkeit außerordentlich langsam sich abspielen. Erst in neuerer Zeit hat man teils den raschen Bewegungen der himmelskörper, teils denen gewisser irdischer Erscheinungen, z. B. den äußerst rasch durch das Dakum einer Röhre sausenden Kathodenstrahlteilchen (Elektronen) seine Ausmerksamkeit geschenkt; und diesen gegenüber ist eben die Lichtgeschwindigkeit nicht unendlich groß, sondern durchzaus vergleichbar; hier muß also in zwingender Weise die alte Zeichznung durch die neue ersetzt werden.

Bei alledem ist nun natürlich nochmals ins Gedächtnis zu rufen, daß unsere bilbliche Darstellung insofern sehr eingeschränkt ist, als

sie doch von den drei Raumdimensionen nur eine einzige berüdzsichtigt. Es ist ja das insofern zunächst erlaubt, als ein bewegtes System, insbesondere ein gradlinig bewegtes, tatsächlich nur eine in Betracht kommende ausgezeichnete Richtung hat, nämlich die, in der die Bewegung erfolgt, während die beiden andern Koordinaten nur so nebenher laufen und uns nicht weiter interessieren. Aber für allgemeinere Zwede müßte man denn doch wenigstens zwei von den Raumdimensionen berücssichtigen, und dann könnte man keine

Zeichnung in der Ebene mehr entwerfen, ober vielmehr nur eine per= spettivische, grade wie wir das im flassischen Weltbilde getan haben (vgl. Sig. 9). Die ent= sprechende Zeichnung für das moderne Weltbild sieht nun ähnlich, aber doch in wesent= lichen Zügen anders aus, es muß dem Cefer überlaffen bleiben, an der hand der beifteben=

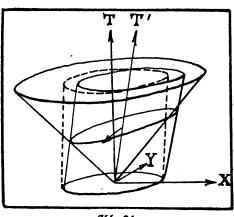


Abb. 24

den Sigur sich die Einzelheiten zu überlegen. Besser noch als die perspektivische Zeichnung würde uns natürlich ein räumliches Modell die Anschauung erleichtern, und ein solches lät sich mit hilfe von Stäben und Säden unschwer herstellen. Nimmt man aber schlieblich noch die dritte Raumdimension hinzu, so muß man auf äußere Anschauung überhaupt verzichten und sich auf die abstrakte Gedankenvorstellung zurückziehen.

20

Wir sind nun genügend vorbereitet, um diejenigen Sormeln aufzustellen, welche nach unserm neuen Weltbilde an die Stelle der

Galilei-Transformation treten; man nennt diese neue die Corents-Transformation. Eigentlich müßte jene als Newton-Transformation, diese als Einstein-Transformation bezeichnet werden; denn erst Newton hat den Sormeln den für die flassische Relativitätstheorie entscheidenden Sinn gegeben, und erst Einstein den jezigen den für die moderne Relativitätstheorie entscheidenden. Aber aufgestellt hat diese neuen Sormeln schon Lorent; nur ist er dabei, wie schon bemertt wurde, auf dem Boden der Athertheorie stehen geblieben und hat somplizierte Betrachtungen über das elektromagnetische Seld zu hilse genommen, womit denn auch die universelle Bedeutung der Sormeln noch nicht entsernt so rein herausgeschält wurde wie dann durch Einstein.

Wir betrachten wieder die beiden mit der Geschwindigseit v relativ zueinander bewegten Bezugssysteme S und S'. Der Nullspunkt des zweiten hat als Weltsinie diesenige, deren Hormel in seinem eignen System $\mathbf{x}'=0$, in dem andern dagegen $\mathbf{x}=\mathbf{v}t$ oder $\mathbf{x}-\mathbf{v}t=0$ lautet. Man könnte nun sagen: beides muß identisch sein; aber das wäre voreilig (und würde sich nachträglich sogar als falsch erweisen), weil wir über die Maßverhältnisse in beiden Systemen nichts unbegründetes annehmen dürfen. Hür den Nullpunkt ist wirklich beides identisch, nämlich dauernd null; und für jeden andern Punkt ist wenigstens soviel klar, daß das \mathbf{x}' zu dem $\mathbf{x}-\mathbf{v}t$ immer in demselben Derhältnis stehen muß; nennen wir einen Zahlensfaktor q, so ist also $\mathbf{q}\mathbf{x}'=\mathbf{x}-\mathbf{v}t$; und ebenso umgekehrt (durch Betrachtung des Nullpunkts des ersten Systems) $\mathbf{q}\mathbf{x}=\mathbf{x}'+\mathbf{v}t'$. Bis jetzt ist der Saktor \mathbf{q} beliebig; aber er bestimmt sich aus dem Prinzip der Konstanz der Lichtgeschwindigkeit, d. h. aus der Gleichung:

$$P = x^2 - c^2 t^2 = x'^2 - c^2 t'^2$$
;

sett man in diese Gleichungen die aus den beiden ersten Gleichungen folgenden Werte von x' und t' ein, so findet man nach einer kleinen Rechnung

$$q^2=1-\left(\frac{v}{c}\right)^2=1-b^2, \qquad \text{also} \qquad q=\sqrt{1-b^2}\,.$$

Wir hätten uns das eigentlich schon benken können; benn wir wissen ja, daß eine Strede, also auch eine Koordinate, von dem bewegten Systeme aus verkürzt erscheint, und zwar grade in diesem Derhältnis. Sesen wir dies in die erste Gleichung ein, so erhalten wir x', und dann mit hilse des so gefundenen x' aus der zweiten Gleichung t'. Sügen wir noch die beiden andern Raumkoordinaten, obgleich sie natürlich ungeändert bleiben, der Dollständigkeit halber hinzu, so erhalten wir die Lorenh-Transformation in dem solgenden Sormelssystem:

$$x' = \frac{x - vt}{\sqrt{1 - b^2}},$$
 $y' = y,$ $z' = z,$ $t' = \frac{t - \frac{v}{c^2}x}{\sqrt{1 - b^2}}.$

Diese Sormeln genügen beiden Sorderungen der modernen Relativitätstheorie, nämlich dem Prinzip der Relativität und dem Prinzip der Konstang der Lichtgeschwindigkeit, in gleichem Mage; und es läßt sich sogar zeigen, daß es die einzigen Sormeln sind, die das tun. Das zweite Prinzip kommt eben darin zum Ausdruck, daß in die Sormeln eine absolute Konstante c eingebt, freilich mit dem bemerkenswerten Unterschiede, daß sie in X' nur insoweit vorkommt, als sie in der Größe b = v/c enthalten ist, d. h. nur in der Sorm des Derhältnisses der Relativitätsgeschwindigkeit zur Lichtgeschwindigfeit; in t' dagegen außerdem auch noch selbständig, da man den Zähler von t' in der Sorm t = (b/c)x schreiben kann; auf die hieran sich anknupfenden Betrachtungen muffen wir leider verzichten. Das Relativitätsprinzip andrerseits kommt zum deutlichen Ausdruck, wenn man jest daran geht, die Sormeln umzukehren, d. h. nicht mehr x' und t' durch x und t auszudrüden, sondern umgekehrt x und t durch x' und t': man erhalt dann gang dieselben Sormeln, nur in den Zählern mit Pluszeichen anstelle der beiden Minuszeichen.

Im Grenzfalle unendlich großer Lichtgeschwindigkeit ober, anders ausgedrück, für alle Relativgeschwindigkeiten v, die sehr klein gegen C sind, so klein, daß man nur die Differenzen erster Ordnung beizubehalten braucht, die zweiter aber vernachlässigen darf,

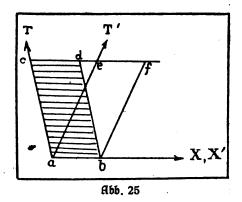
erhält man x'=x-vt, t'=t, δ . δ . die Galilei-Transformation. Wäre also das Licht eine momentane Sernwirtung, so wäre die ganze moderne Relativitätstheorie überflüssig, die klassische würde dann volltommen genügen. Aber dann gäbe es auch die ganze prachtvolle Sülle von optischen, elektrischen und magnetischen Phänomenen nicht, die auf der endlichen Ausbreitung der Strahlung beruhen und in den letzen Jahrzehnten zu einer so erstaunlichen Bereicherung unserer wissenschaftlichen Erkenntnis und unserer praktischen Bestätigung geführt haben.

Wenn es hiernach von entscheidender Bedeutung ist, daß die Lichtgeschwindigkeit nicht unendlich groß, sondern endlich ist, so liegt doch in unseren Seststellungen noch eine andre Solgerung, die kaum minder umwälzend ist: die Solgerung, daß es in der Welt keine größere Geschwindigkeit geben kann als die Lichtgeschwindigkeit. Denn, wenn v größer als c ist, wird die Größe unter der Wurzel negativ, und eine Quadratwurzel aus einer negativen Größe gibt es bekanntlich nicht, weil sede Zahl, mit sich selbst multipliziert, auch wenn sie negativ ist, etwas positives ergibt. Die Mathematik rechnet ja mit solchen Größen und nennt sie im Gegensatz zu den reellen, imaginäre Größen; aber in der Natur gibt es eben nur reelles, und deshalb werden unsere Sormeln in diesem Salle sinnlos.

Es läßt sich nun auch im einzelnen und nach den verschiedensten Richtungen hin zeigen, was für Konsequenzen unsere Gleichungen gaben. Betrachten wir wenigstens die beiden hauptpunkte davon, nämlich die Länge eines Stabes und die Dauer einer Zeit! Der Einsfacheit halber nehmen wir einen Stab von der Länge eins, genauer gesagt, einen Stab, der im System S die Länge eins hat; und wir legen ihn vom Nullpunkt aus in die Richtung der xesche, so daß sein Anfangspunkt im Nullpunkt, sein Endpunkt um 1 rechts davon liegt. Zuerst benußen wir das Weltbild des klassischen Relativitätsprinzips. Der Stab soll im System S ruhen, d. h. der Ansfangspunkt soll immer, auch wenn die Zeit fortschreitet, auf der tesches bleiben, und folglich das Ende immer auf derjenigen Graden,

die im Abstande 1 parallel mit der t-Achse gezogen ist; der von beiden Graden begrenzte Streisen abcd gibt also das Weltbild (Raum-Zeit-Bild) des Stades. Wenn er im System S' rubte, würde man den Streisen abef erhalten; er ruht aber eben nicht im System S'; und sein Weltbild, auch von S' aus beurteilt, ist der Streisen abcd. Dom System S' aus gesehen, hat sich also der Stadansang um die Strede ec und das Stadende um die Strede sich nach rüdwärts bewegt, und diese beiden Streden sind offenbar gleich lang, der Staderscheint nach wie vor in beiden Systemen gleich lang; es liegt das

offenbar daran, daß wir die Stabbreite immer in der x-Richtung messen und auch so messen müssen, da doch die x= und die x'= Achse zusammenfallen, und eine andre ausgezeichnete Richtung gar nicht vor= handen ist. Ersehen wir jeht dieses Bild durch das moderne, so haben wir nicht bloß zwei verschiedene T-Achsen, sondern auch zwei



verschiedene X-Achsen, und außerdem haben wir die Eichfurve P=1. Im System S hat jetzt der Stab die Tänge ab=1, im System S' aber (x'-Achse) nur die Tänge ah, und diese ist kleiner als 1, weil auf der x'-Achse die Tängeneinheit durch die Strede ag (bis zur Eichsturve) dargestellt wird. Und wenn man das ausrechnet, erhält man genau das gewünschte, nämlich $s'=s\sqrt{1-b^2}$. Man kann sich diese Derhältnisse vielleicht am besten klarmachen, wenn man die uns sehr vertraute Dorstellung der "Perspektive" heranzieht. Im Raume erscheint uns doch eine Tinie verschieden lang, je nachdem wir sie in einer Richtung senkrecht zu ihrer Ausdehnung anschauen oder schief dazu; je schiefer, desto stärker erscheint sie verkürzt. Nun,

hier haben wir es auch mit einer perspettivischen Derfürzung zu tun, nur nicht mit einer räumlichen, sondern mit einer räumlich-zeit-lichen, wir sehen, vom bewegten System aus, den Stab in einer andern "Zeitperspettive", und damit verfürzt, und zwar desto stärter, je schiefer unser "Zeitblich" ist, d. h. je schneller sich das System relativ zum System S bewegt. Und diese perspettivische Derfürzung ist wechselseitig, d. h., wenn der Stab jeht nicht in S, sondern

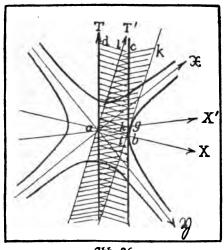


Abb. 26

in S' ruht, und wir ihn jeht von S aus betrachten, erscheint er nicht etwa verslängert, sondern wiederum verfürzt; denn jeht ist das Weltbild des Stabes der Streifen aikl, und ai ist wiederum kleiner als ab, also kleiner als 1.

Genau dieselbe Betrachtung kann man nun
auch für die Zeitstrecken
anstellen; nur muß man
jest an diesenige Eichkurve
anknüpfen, welche nicht
rechts, sondern oben liegt,
und man muß den Streifen

nicht an die t-Achse, sondern an die x-Achse ansehnen. Dann erhält man wiederum das Ergebnis, daß die Zeiteinheit von einem andern System aus verfürzt erscheint, daß also ein Beobachter in dem einen System die Uhr des andern Beobachters als in ihrem Gange verslangsamt erachtet. Aber darauf können wir nicht näher eingehen, und ebensowenig auf die vielen weiteren Betrachtungen, die man an die Eichkurvenzeichnung anschließen kann. Aber das muß hier nachspolend betont werden, daß die anschauliche Darstellung des Weltsbildes der modernen Relativitätstheorie eine ihrer schönsten Seis

stungen ist; und man verdankt sie dem leider in der Blüte seiner Jahre dahingegangenen Mathematiker Minkowski. Übrigens ist sein Werk in neuester Zeit weiter entwidelt worden, und es sei ganz besonders auf die Darstellung Liesegangs hingewiesen.

21

Im letten Abschnitte des mechanischen Teils unserer Betrachtungen baben wir die Materie als Träger der Bewegung ins Auge gefast und durch die Masse charafterisiert. Diese Masse ist der Widerstand gegen die Bewegungsanderung; und wenn wir der Einfachbeit halber den Sall annehmen, daß diese Anderung nur einmal und plöglich erfolgt, also durch einen Impuls I, so haben wir für die Geschwindigkeitsänderung die Gleichung: $m \cdot G = I$. Dabei ist nun aber vorausgesett, daß es gang gleichgültig ist, ob der Körper porher, ehe G einsetze, in Rube war oder schon eine Geschwindigkeit v hatte; und das ist doch nach unserer jezigen Anschauung gar nicht mehr zu erwarten, weil die Geschwindigkeit G feine Invariante ist, sondern von dem Bezugssystem abhängt, also verschieden ist, je nachbem der Körper vorher ruhte oder sich bewegte; richtiger ausgedrückt, je nach dem Bezugssystem, in bezug auf das der Körper vorher rubte oder sich bewegte. Man müßte also G als eine veränderliche Größe ansehen, und damit wurde der Impulssatz seine Bedeutung vollständig einbüßen. Dasselbe gilt dann natürlich auch für dauernde Geschwindigkeitsänderung, also Beschleunigung; auch der Kraftsat m · B = K würde teinen allgemeinen Sinn mehr haben, weil es auf die "Dorgeschichte" des bewegten Punttes antommt.

Man kann sich nun aber noch in andrer Weise helsen; und daß dieses Auskunftsmittel nicht rein aus den Singern gesogen ist, sondern durch die tatsächlichen Derhältnisse gestützt wird, davon haben wir bereits Andeutungen erhalten. Man kann nämlich G als seste Größe beibehalten, dafür aber den Saktor m als veränderlich, als abhängig von dem schon vorhandenen Bewegungszustande betrachten. Und nach dem, was wir bereits wissen, wird man auch ohne Rechnung

(die man natürlich aus Gründen der Exaktheit trozdem vorzunehmen hätte) vermuten, in welcher Weise das zu geschehen habe: man wird eine Ruhemasse m_0 einführen und alsdann für die bewegte Masse die Sormel

$$m = \frac{m_0}{\sqrt{1 - b^2}}$$

aufstellen; denn das ist ja die Sormel für die Streden-Transformation, und diese übertragen wir hier auf den dem Körper eigentümlichen Bewegungsfaktor, auf die Masse. Es hat sich nun gezeigt, daß man die obige, etwas unbequeme Sormel durch die einfachere, bei der alle Größen von höherer als zweiter Ordnung vernachlässigt werden, ersehen kann:

$$m = m_0 \left(1 + \frac{1}{2} b^2 \right) = m_0 \left(1 + \frac{1}{2} \frac{v^2}{c^2} \right)$$

Diese Sormel mutet nun den einigermaßen in seinem Sache beis mischen Physiter äußerst zutraulich an. Sie stellt nämlich die Masse $m = m_0 + m'$ dar als die Summe zweier Glieder, von denen das erste die Ruhemasse oder statische Masse ist; das andre Glied wird also jedenfalls die "finetische Masse" sein, d. h. der Zuwachs, den die Masse dadurch erfährt, daß der Körper bereits in Bewegung begriffen ist. Wir haben hiervon schon gelegentlich des Experiments mit dem Kreisel in der hohlfugel gesprochen und schon damals auf einen Begriff hingewiesen, der in der modernen Physik die führende Rolle spielt: die Energie. Energie ist der Dorrat eines Körpers an Arbeits= fähigkeit; und auch diese Energie tritt in zwei Sormen auf, als statische oder Spannungsenergie einerseits und als kinetische oder Bewegungsenergie andrerseits; hier interessiert uns vorwiegend die lettere. Wenn ein Körper von der Masse m sich mit der Geschwindigkeit v bewegt, so enthält er einen Betrag an finetischer Energie (in früheren Zeiten als "lebendige Kraft" bezeichnet), der sich durch die Sormel $E = \frac{1}{4} m \cdot v^2$ ausdrück, und das läßt sich mit hilfe einer kleinen Rechnung leicht einsehen. Denn die Arbeit ist das Produkt der wirken= den Kraft und der Strede, um die sie den Körper vorwärts bringt;

die Kraft ihrerseits ift, wie wir wissen, das Produkt aus Masse und Beschleunigung, also, wenn am Anfange einer Sekunde die Geschwinzbigkeit v, am Ende aber v' ist, das Produkt $m \cdot (v'-v)$; und die Strede, die in einer Sekunde zurückgelegt wird, ist die mittlere Geschwindigkeit während dieser Zeit, also $\frac{1}{2}(v+v')$; die Multiplizkation beider Ausdrücke ergibt alsdann den Ausdruck: $\frac{1}{2}m \cdot v'^2 - \frac{1}{2}m \cdot v^2$, und hier bedeutet offenbar das erste Glied den Energies vorrat am Ende, das zweite den zu Beginn jener Sekunde, die Energie hat also wirklich in jedem Augenblicke den oben angegebenen Wert. Derknüpft man nun diesen mit der vorhin ausgestellten Massensformel, so erhält man:

$$m' = \frac{1}{2} m_0 b^2 = \frac{1}{2} m_0 \left(\frac{v}{c} \right)^2 = \frac{E}{c^2} \cdot$$

Das gilt zwar zunächst nur für die kinetische Masse; aber schon das mals wurde die Dermutung ausgesprochen, es möchte auch die ansscheinend statische Masse in Wahrheit innerlich kinetischen Charakters sein, worauf zahlreiche Tatsachen der Physik und der physikalischen Chemie beinahe zwingend hinweisen; und dann erhalten wir die ganz allgemeine Beziehung:

$$m = \frac{E}{c^2}$$

Es ist also die Masse nichts anderes als eine Sorm der Energie; und zugleich haben wir ein zweites, uns längst gestedtes Ziel erreicht, wir haben das zweite fundamentale Umrechnungsverhältnis gestunden, das der Masse in Energie. Wie man die Raumstrecke durch c dividieren muß, um die Zeitstrecke zu erhalten, so muß man die Energie durch C² dividieren, um die Masse zu erhalten. Kehrt man beide Sormeln um, so erhält man:

$$s = c \cdot t$$
 und $E = c^2 \cdot m$.

Eine sehr kleine Zeitstrede repräsentiert also schon eine sehr große Raumstrede, und eine winzige Masse repräsentiert schon eine kolossale Energie, und das letztere ist noch viel extremer als das erstere; denn

in der zweiten Gleichung ist ja der Saktor nicht, wie in der ersten. 300000 km ober 30 Milliarden Zentimeter, sondern das Quadrat davon, also 900 Trillionen. In einem Gramm Masse steden (fei es nun in der Sorm von Spannung oder in der Sorm innerer Molefular-Atom= und Clektronen-Bewegung) nicht weniger als 900 Tril= lionen "Erg" (d. h. Energie-Einheiten). Und wenn wir durchsehen könnten, daß wir den Alliierten unsere Schuld in Energie bezahlten, und zwar soviel Erg wie sie Mark verlangen, so könnten wir zu ihrem unsagbaren Erstaunen (denn die Politiker werden von der Relativitäts= theorie noch nicht allzuviel wissen) uns damit abfinden, ihnen ein fleines häuflein Materie in die hand zu druden. Und einer jener findigen Köpfe, die bei allem, und so auch in diesem Salle, immer sofort an die prattische Derwendbarteit denten, hat bereits ausgerechnet, daß man, wenn diese innere Energie der Atome freigemacht werden könnte, mit einem Gramm Kohle einen Riesendampfer über - den Ozean befördern könnte. Übrigens sei bemerkt, daß die obige Ableitung natürlich nur von formalem Charafter ist; aber Einstein hat auf Grund realer, physikalischer Betrachtungen gezeigt, daß auch dann sich dieselbe Beziehung zwischen Masse und Energie ergibt. Einstein legt dabei den Nachdruck auf die Gleichung E = c2m, die angibt, welche Masse m die Energie E besitzt, und er bezeichnet demgemäß die gewonnene Einsicht als den Sat von der Trägheit der Energie; vielleicht ist aber doch die umgekehrte Ausdrucksweise, also der Name: Sat von der energetischen Natur der Materie, für die allgemeine Würdigung noch vorzuziehen; dann ist also die entscheidende Gleichung: m = E/c2. Schließlich kommt natürlich beides auf dasselbe hinaus.

Den eben gefundenen Sat, der die Masse zur Energie in Beziehung sett, kann man auch als Aquivalenzprinzip bezeichnen und ihn damit in die Reihe andrer Aquivalenzprinzipe einordnen, von denen das bekannteste der Satz von der Aquivalenz von Arbeit und Wärme ist, aussagend, daß, auf welche Weise man auch immer mechanische Arbeit in Wärme (oder umgekehrt) verwandeln möge,

ous einer bestimmten Arbeitsmenge immer dieselbe Warmemenge, (oder umgekehrt) entsteht, nämlich aus 42 Millionen Erg (das ist die Arbeit, die man im Schwerefelde der Erde leistet, wenn man ein Kilogramm 42 Zentimeter hoch hebt) immer eine Kalorie, d. h. soviel Wärme, daß man damit ein Gramm Wasser um ein Grad Cellius erwärmen könnte; man sieht, daß die Wärme eine sehr konzentrierte Energieform ist; und man sieht ferner, daß die beiden hiermit verglichenen Zahlen nur eine sehr spezielle Bedeutung haben: die eine gilt nur für das Schwerefeld der Erde, die andre nur für das Wasser und das Celsiusthermometer; wohlverstanden: das Äquivalentverbältnis gilt allgemein, aber sein zahlenmäßiger Ausbrud ist für jeden Sall ein andrer. Die Äquivalenz, die wir neuerdings gefunden haben, die zwischen Masse und Energie, gilt auch zahlenmäßig viel allgemeiner: ein Gramm Masse ist immer und überall äquivalent mit c2 Erg; und umgekehrt, ein Erg mit dem c2. Teil eines Grammes Masse, gleichviel, ob es Gold, Wasser ober Luft ist. Und wenn oben bemertt wurde, daß Wärme eine sehr konzentrierte Sorm der Energie ist, so gilt das von derjenigen Energieform, die wir hier ermittelt haben und "Masse" nennen, in noch unvergleichlich höherem Grade. Es hängt das eben mit dem grundsätslichen Wesensunterschied der beiden Energieformen gusammen: Wärme ift Energie der Moleteln, insbesondere (und 3. B. bei Gasen fast ausschließlich) die Energie ihrer (uns unsichtbaren) Schwirrungsenergie; Masse dagegen ift die uns erst recht unsichtbare Atom- und Elettronen-Energie, sie hat ihren Sit im Innersten der Molekel und betrifft nicht sie als Ganzes, sondern die Dorgange, die sich in ihren Teilen, in ihren Bausteinen abspielen. Wir haben also eine aufsteigende Stala von drei Stufen vor uns: die grob-mechanische Energie, die (trot der mächtigen Wirkungen eines Wasserfalls oder einer Kanonenkugel) auf der untersten Stufe steht, die Wärme (man denke an die Dampfmaschine!) auf der mittelsten, die innere Atomenergie auf der obersten.

Es wird gut sein, die zwischen Masse und Energie geschlagene Brüde an einigen Beispielen zu veranschaulichen; und wir wählen sie naturgemäß teils aus der mechanischen, teils aus der atherischen Denken wir uns eine horizontale Glasplatte, die in zwei fleine Blode eingespannt ist und zwischen ihnen frei über dem Boden liegt. Wir fragen, wie start wir sie beanspruchen muffen, damit sie in der Mitte durchbricht. Nun können wir das auf zwei verschiedene Weisen erreichen, entweder indem wir ein Gewicht auf die Mitte der Platte legen und dieses so lange vergrößern, bis die Katastrophe eintritt: oder wir lassen ein kleines Gewicht aus der höbe berabfallen und steigern diese Sallhöhe so lange, bis ebenfalls die Katastrophe eintritt. Auch ohne den Dersuch wirklich anzustellen, wird man überzeugt sein, daß im letteren Salle ein viel geringeres Gewicht erforderlich ift als im ersteren; dort kommt eben nur die tote Masse, bier die lebendige Energie in Frage. Man fann sich auch, wenigstens schematisch (in Wirklichkeit liegen die Derhältnisse etwas verwidelter) leicht ausrechnen, wie sich die erforderliche lebendige Masse m' zu der toten Masse m verhalten muß, damit die Wirkung die gleiche sei; denn die tote wirft mit dem Betrage m . g, wo g die Beschleunis gung durch die Schwere ist (m g ist dann einfach das Gewicht), die lebendige wirtt, wenn v die Endgeschwindigfeit ist, mit dem Betrage $\frac{1}{4}$ m'v², und hierin ift nach dem Sallgeset v² = 2 g · h, wo h die Sallhöhe ist; man erhält also m' = m/h; d. h. beim Sall aus einem Meter, also 100 cm höbe tommt man schon mit dem hunderten, beim Sall aus einem Kilometer höhe mit dem hunderttausenten Teil der Masse aus.

Dann sei an das Experiment mit dem Kreisel in der Kugel erinnert. Infolge der finetischen Energie der Kreiselbewegung erscheint
die Masse, hier speziell der Widerstand gegen Drehung (wodurch die Kreiselachse mitgedreht wird) in folossalem Mase vergrößert;
bei Drehung mit der hand kann man das nur so ungefähr schaften,
es macht aber keine Schwierigkeit, die Drehung mit exakten Apparaten
zu bewerkselligen, und dann kann man wiederum das Äquivalenzverhältnis der lebendigen zur toten Masse ermitteln, worauf hier
nicht näher eingegangen werden kann.

Noch bei weitem interessanter sind die Sälle aus der ätherischen Physik, also aus dem Gebiete der elektrischen und optischen Erschei-Denn nach dem Gange, den die ganze Entwicklung der Physit gemacht hat, tann es teinem Zweifel unterliegen, daß man nicht, wie man früher annahm, alle Naturerscheinungen auf mechanische zurudzuführen, sondern umgekehrt auch die mechanischen auf elettrischer Grundlage aufzubauen bat. haben wir uns doch zu zwei Schritten genötigt gesehen, ohne die die große Mehrzahl der Erscheinungen uns völlig unverständlich bleiben wurde. baben wir annehmen muffen, daß die Atome nicht blok mechanische Masse m, sondern auherdem auch elettrische Ladung e besiten, die einen positive, die andern negative, 3. B. bei der Elektrolyse einer Kochsalzlösung die Chloratome negative, die Natriumatome positive: und zwar ergibt sich aus den Messungen, die man anstellt, ein ganz bestimmtes Derhältnis der Cadung zur Masse: e/m. Nun gibt es eine sehr merkwürdige Klasse von Erscheinungen: die Konvettions= strahlen (andrer Ausdrud für Emissionsstrahlen) in ausgepumpten Entladungsröhren; und zwar gibt es da die Kanalstrahlen, bestehend aus fortgeschleuderten positiven Teilchen, und die Kathodenstrahlen, beren Träger negatip geladene Teilchen sind. Sur jene ergibt sich aus gewissen Dersuchen das Verhältnis e/m ebenso groß wie bei der Elettrolyse, bei diesen hingegen ergibt sich ein sehr viel größerer Wert, nämlich ungefähr das 1830 fache. Da man nun allen Grund bat, anzunehmen, daß die Cadung dort wie bier dieselbe sei, muß man schließen, daß der Nenner des Bruches hier 1830 mal so flein sei, daß also die Kathodenstrahlenteilchen keine Atome ober, wie man sie in ihrem geladenen und fortbewegten Zustande nennt, Jonen sind, sondern viel leichtere Körperchen, die man als Elektronen bezeichnet. Aber noch mehr (und damit kommen wir auf den zweiten Puntt): die Masse, die ihnen gutommt, ist nicht nur sehr klein, sie ist auch nicht einmal tonstant; sie hängt vielmehr von ihrer Geschwindigkeit ab, und das kommt sehr start zum Ausdrud, weil diese Teilchen ungeheuer bobe Geschwindigkeiten, bis

nahe an die Lichtgeschwindigkeit heran, erreichen; je größer die Geschwindigkeit, desto größer die Masse; und aus gewissen Beobachtungen folgt, daß der größte Teil, wenn nicht überhaupt die ganze Masse dieser Körperchen kinetischen Charakters ist. Anders ausgedrückt: es ist gar keine Masse, es ist kinetische Energie; und so löst sich auch hier der Gegensat dieser beiden Begriffe in eine höhere Einheit auf.

22

Die flassische und die moderne (spezielle) Relativitätstheorie haben. so verschieden sie auch sind, doch das gemeinsame, daß sie nur gelten für den Dergleich von Inertialsustemen; die beiden Bezugssusteme, auf die man die Dorgange bezieht, durfen sich nur gradlinig-gleichförmig gegeneinander bewegen. Das ist einerseits eine starte Beschränfung der Theorie und andrerseits eine ebenso starke Bevorzugung der gedachten Bezugssusteme; und das um so mehr, als die gradliniggleichförmigen Bewegungen in der Natur grade zu den seltensten gehören und nicht entfernt die Bedeutung haben wie die trummlinigen und die beschleunigten. Kann man die Theorie nicht auf beliebig gegeneinander bewegte Systeme ausdehnen? Wenn das möglich ist, gelangt man von der "speziellen" zur "allgemeinen" Relativitätstheorie; sie ist durch unvergleichlich kuhne und scharfsinnige Gedankengange, die Einstein in dem Jahrzehnt zwischen 1905 und 1915 entwidelt hat, erwiesen und seitdem weiter ausgeführt worden. Sie lätt sich streng nur in, sowohl erkenntnistheoretisch wie mathematisch, sehr verwideltem Gewande darlegen. hier muffen wir uns damit begnügen, eine allgemeine und ungefähre Dorstellung von ihr zu gewinnen; und wir können dabei an Betrachtungen aus dem mechanischen Teile unserer Darftellung anknüpfen, durch die wir damals bereits auf das allgemeine Relativitätsprinzip übergegriffen haben.

Der Sinn der speziellen Relativitätstheorie, und zwar ihrer flassischen Form, war doch der, daß alle Dorgänge sich gleich abspielen in zwei Systemen, die gradlinig-gleichförmig gegeneinander

bewegt sind, die also keine Anderung der Bewegung, weder der Richtung noch dem Betrage nach, gegeneinander aufweisen. Das wird dadurch verständlich, daß das Wesen der mechanischen Dorgange in der Beschleunigung liegt; und diese Beschleunigung der Körper, an denen man die betreffenden Vorgänge beobachtet, wird durch die beschleunigungslose Bewegung der Bezugssusteme gegeneinander nicht beeindruckt. Wenn sich nun aber die Bezugssusteme beschleunigt gegeneinander bewegen, hört das natürlich auf, und man kann nun gar nicht mehr erwarten, daß die Beschleunigungen der Körper dieselben bleiben, man mußte sich fogar höchlichst darüber wundern, wenn es der gall ware. Wenn nun tropdem die beiden Systeme äquivalent sein sollen, so muß man jedenfalls für das eine von ihnen irgend etwas neues, etwas besonderes hinzufügen, damit die Sache ftimmt. Und das haben wir ja bereits in zwei Sällen untersucht, die wir uns jest ins Gebachtnis gurudrufen wollen. Der eine betraf die gradlinig-beschleunigte, der andre die gleichförmig-rotierende Bewegung; und in beiden Sallen wurde gezeigt, daß man die betreffenden Körper auch als rubend ansehen fann, wenn man dafür eine Wirkung gravitierender äußerer Massen einführt. Das ist das Einsteinsche Äquivalenzprinzip, das aussagt: Es läkt sich auf keine Weise entscheiden, ob gewisse Dorgange, die wir beobachten, eine Solge der beschleunigten baw. rotierenden Bewegung des Sustems sind, in dem sie sich abspielen, oder eine Solge außerer gravitierender Massen, die auf das an sich rubende System in geeigneter Weise wirken. So gut, wie wir den beschleunigten gall der Körper auf der Erdoberfläche auf die Anziehungsfraft der Erde gurudführen, so gut können wir die Abplattung einer rotierenden Kugel auf die Anziehungstraft äußerer, um die rubende Kugel rotierender Massen zurudführen. Das macht also teine grundsählichen Schwierigkeiten; und wenn es etwa in dem Beispiele des gebremsten Eisenbahnzuges schwer ist, sich die den Bremsrud bervorbringenden äußern Kräfte im besonderen auszugestalten, so hat das mit dem Prinzip als solchem nichts zu tun. Aber nun kommt eine zweite und dritte Schwieriafeit, und beide steben in einem gewissen Zusammenhange miteinander.

So lange man es mit einer einzigen Raumdimension zu tun hat, ist die Sache ziemlich einfach; diese Richtung fällt entweder in die der Bewegung, also auch der Beschleunigung, der Bremsung und der eventuell einzuführenden Kraftwirkung, oder sie steht senkrecht dazu, oder endlich schief dazu; in jedem Salle kann man die Derhältnisse für sich betrachten und berechnen. Aber schon mit der zweisachen Raum-Mannigfaltigkeit, also bei Betrachtung einer Släche, hört diese Einfachbeit auf. Denn diese Släche enthält doch in sich Linien

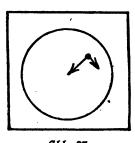


Abb. 27

von sehr verschiedenen Richtungen, insbesondere solche parallel und sentrecht zur Bewegungsrichtung; oder, bei der Rotation, solche, die tangential und solche, die radial liegen. Aber nach dem Kontrattionsprinzip verhalten sich diese verschieden, jene ziehen sich zusammen, diese bleiben ungeändert, alle dazwischenliegenden Richtungen werden mehr oder weniger verfürzt; und die Solge davon ist eine beillose Derwirrung in den

geometrischen Grundlagen, die doch auch für die physitalischen Gestaltungen und Geschehnisse entscheidend sind.

So wird 3. B. auf einer rotierenden Kreisscheibe der altberühmte Satz, daß das Derhältnis des Umfanges zum Durchmesser eines Kreises π (d. h. ungefähr 22/7) sei, über den hausen geworfen; es ist so, als ob die Scheibe sich "verworfen" hätte, und dann fügt sie sich den Gesetzen der ebenen Geometrie nicht mehr. Nun kann man ja auch einer derartig verworfenen, sagen wir lieber ernsthaft: auf einer gekrümmten Scheibe alle Punkte durch Koordinaten seltlegen, aber es sind nicht mehr die gewöhnlichen Koordinaten, sondern die zum Andenken an ihren Ersinder so genannten Gaussischen Koordinaten. Wir müssen also auch auf unsere Scheibe, obgleich sie gar nicht gekrümmt ist, sondern in ihrer eigenen Ebene rotiert, diese

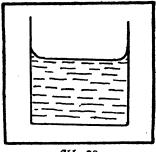
neue Magbestimmung anwenden. Mit andern Worten: in einem rotierenden System mut man, um zu einheitlichen Magverhältnissen für alle Richtungen zu gelangen, ebene Gebilde durch gefrummte ersegen. Unsere Scheibe ist zwar raumlich eben, aber sie bat, wie man sagen tann, "Zeitfrümmung", eben weil sie rotiert. Auf einer gefrümmten Scheibe nun gelten gang andre geometrische Gesete, insbesondere ist die fürzeste Derbindungslinie zwischen zwei Puntten nicht mehr eine grade, sondern eine trumme Linie, allerdings eine gang bestimmte; man nennt sie eine geodätische Linie. Insoweit ist das ja nun gang anschaulich; wie aber, wenn wir jest 3u drei Dimensionen übergeben? Nun, da können wir an Betrachtungen anknupfen, die wir bereits viel früher angestellt haben und fagen: wir muffen eben auch den Raum "frummen"; unfer Raum ist kein ebener Raum mehr, kein euklidischer, wie man ihn gum Anbenten an den Begründer der Geometrie, den griechischen Mathematifer Euflid nennt, sondern eine gefrümmter, ein "nichteuflidischer"; er ist, in seiner dreidimensionalen Art, nicht mehr das Analogon zu einer ebenen Scheibe, sondern zu einer gefrümmten Schale. Das könnte leicht migverstanden werden, so lange man diese Erkenntnis von der zuerst gewonnenen absondert, von der Erkenntnis, daß überall im Raume, wo Körper sind, auch Kräfte tätig sind, daß der Raum fein totes Gebilde, sondern ein Seld ist; und eben dadurch, daß er ein Seld ist, ist er auch gekrümmt. Man könnte, statt der Kräfte, die den Raum beleben, auch sagen: der Raum rotiert in sich; denn Rotation und Kraftwirfung ist ja äquivalent; aber wir sind mit den Kräften, nämlich mit der Gravitation, so vertraut, daß wir lieber diese beibehalten, als die uns neuartige und an sich unverständliche "innere Rotation" des Raumes einzuführen. Also auch in unserm Raum gibt es keine grade Linie, sondern nur geodätische Linien; wenigstens überall da, wo sich Gravitation geltend macht. infolgedessen sind jest auch die Trägheitsbahnen der Körper nicht mehr grade, sondern geodätische Linien. Beruhigung des Gemüts sei bemerkt, daß die Krümmung unseres Raumes außerordentlich flein, daß es fast überall ein nabezu ebener Raum ist; und daß selbst in der Nähe gewaltiger Massen, 3. B. der Sonne, die Krümmung immer noch sehr klein ist; es folgt das aus einer Rechnung, die man anstellen kann, indem man die Gravitationsfraft mit der Lichtge= Schwindigfeit in Beziehung sest. Wenn man 3. B. einen Durchschnitt, also eine frumme Linie, zeichnen wollte, wurde sie sich selbst auf dem arökten Bogen Davier von der graden Linie im allgemeinen gar nicht und selbst in der Näbe der Sonne nur kaum bemerkbar unterscheiden. Aber grundsätzlich bleibt die Tatsache bestehen, daß unser Raum gefrümmt ist und daß man somit, 3. B., wenn man immer _grade" weiter geht, doch, weil man sich auf einer frummen Linie (und zwar auf einer Kreislinie) bewegt, schließlich wieder zum Ausgangspuntt zurudtommt; grade wie auf unserer Erdoberfläche ein Wanderer oder ein Dampfichiff. Daraus folgt zugleich etwas erkenntnistheoretisch sehr wichtiges: die Welt ist endlich, und das ist für den Physiter, der mit Unendlichem schlieglich doch nichts anfangen kann, sehr beruhigend; aber sie ist andrerseits unbegrenzt; benn alle jene in sich gurudlaufenden Linien haben keinen Anfang und kein Ende. Man kann sich das ja, wenn auch nicht am dreis bimensionalen Raum, so doch an einer Släche, 3. B. an einer Kugeloberfläche, veranschaulichen, die auch ihrerseits (wohlverstanden die Kugeloberfläche, nicht die Kugel als Körper) endlich, aber unbearenst ist.

Dielleicht ist es gut, diese sehr abstrakten Derhältnisse noch in besonderer Weise anschaulich zu machen; und da gibt es aus der mechanischen Physik ein sehr geeignetes Gleichnis: Eine Wasserscherschen Berstäche ist überall horizontal, außer am Rande des Gefäßes, in dem sie eingeschlossen ist; hier krümmt sie sich und steigt allmählich an, die sie Glassläche einmundet. Man führt das auf die Kräfte zwischen Glas und Wasser zurück und nennt diese letzteren Kapillarsträfte. Genau so hat man sich vorzustellen, daß der Raum sonst überall "eben" ist, daß er aber da, wo Gravitationskräfte wirken, sich "krümmt", und zwar nach der Seite des stärkeren Gravitationszuges

oder, wie man das wissenschaftlich nennt, nach der Seite des höheren Potentials. Die Krümmung des Raumes ist also von Ort zu Ort verschieden, und noch mehr als das: da die gravitierenden Massen in fortwährender Bewegung sind, ist sie auch mit der Zeit veränderslich; der Raum ist zugleich weich und widerspenstig: wie ein Wurm

frümmt er sich, wenn er getreten wird. Einstein selbst vergleicht ihn mit einer Molluske.

Wir müssen nun wieder etwas mathematisch werden, um die neue, die nichteuksidische Geometrie zu verstehen; sie ist, und das muß als die Hauptsache gefaßt werden, keine formale, sondern eine physikalische Geometrie; aber ihre Gesehe sind trohedem in mathematische Sorm zu



Авь. 28

bringen. Im gewöhnlichen Raum ist eine Strede (Entfernung eines Punktes vom Nullpunkt) nach dem räumlichen Pythagorassak durch die Sormel

$$s^2 = x^2 + y^2 + z^2$$

gegeben. Aber an dieser Sormel sind nunmehr zwei Änderungen vorsunehmen: erstens wegen der hinzufügung des Zeitgliedes zu den drei Raumgliedern; es fragt sich nur, in welcher Weise wir es hinzufügen sollen. Da erinnern wir uns an unsere Eichkurve $P = xy = x^2 - c^2t^2$, die für den einsachen Sall einer einzigen Raumdimenssion galt; für den dreidimensionalen Raum erhalten wir also

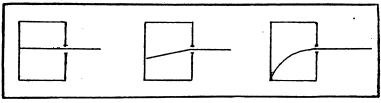
$$s^2 = x^2 + y^2 + z^2 - c^2t^2$$
.

Zweitens mussen wir nun die euklidische Geometrie durch die neue ersehen, wobei alle Achsen, statt senkrecht auseinander zu stehen, schiefwinklig sind, damit hört der phythagoräische Satz auf gultig zu sein, er mut, wie man sagen kann, verallgemeinert werden; und das geschieht, indem man erstens jedem der Glieder eine andre Maße

einheit gibt, d. h. einen Zahlenfaktor davorsetzt, und zweitens, indem man außer den Quadraten der vier Raum-Zeit-Koordinaten auch noch ihre Produkte miteinander einführt; man erhält dann das, was man den Pythagoras der in sich gekrümmten vierdimensionalen Welt nennen kann:

$$s^{2} = f_{1}x^{2} + f_{2}y^{2} + f_{3}z^{2} + f_{4}t^{2} + g_{1}xy + g_{2}xz + g_{3}xt + g_{4}yz + g_{5}yt + g_{6}zt.$$

Diese Gleichung bildet die Grundlage für alle exakten Untersuchungen über die Geschehnisse im Raume der allgemeinen Relativikätstheorie; und man kann sich vorstellen, daß diese Untersuchungen die höchsten



, Abb. 29

Anforderungen an die Gedankenarbeit und die mathematische Geschicklichkeit des Ausführenden stellen.

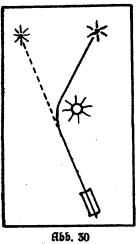
Şür uns, die wir darauf nicht näher eingehen können, liegt aber eine ganz bestimmte Anwendung der gewonnenen Erkenntnis nahe. Die Krümmung, die wir festgestellt haben, erstreckt sich auf grade Linien aller Art, und unter ihnen gibt es eine Klasse, die uns in hervorragendem Mahe interessiert: die Lichtstrahlen. Dersehen wir uns wieder in den Kasten, der frei im Raume schwebt, und nehmen wir an, daß durch ein Loch in der Seitenwand ein Lichtstrahl eintritt. Solange der Kasten ruht, wird er ihn horizontal durchmessen; wenn der Kasten gleichsörmig nach oben schwebt, wird er eine schrege, aber grade Linie nach unten bilden; wenn aber der Kasten beschleunigt nach oben geht, wird der Lichtstrahl sich frümmen. Die Krümmung ist also eine Solge der Beschleunigung des Beschleunigung des

obachtungssustems. Nach dem Äquivalenzprinzip muß aber ganz dasselbe eintreten, wenn das Beobachtungssustem rubt und dafür eine gravitierende Kraft eingeführt wird; durch schwere Massen wird der Lichtstrahl gefrümmt und damit aus seiner normalen Bahn abgelentt, grade wie ein Komet, der an der Sonne vorbeigebt; bis nabe an die Sonne beran ist die Bahn gradlinig, bald nach der Entfernung aus der Sonnennähe wieder, dazwischen liegt das gekrümmte Stud: es ist eine geodätische Linie des hier perhältnismäkig stark getrümmten Raumes; es ist ein zwar nicht gradliniges Stud der Bahn, aber es ift doch so gradlinig, wie es in diesem Raume überhaupt möglich ist.

23

Und damit kommen wir zu derjenigen Tat Einsteins, die am meisten Aufsehen erregt und der Relativitätstheorie am meisten

Freunde gewonnen bat. Denn schlieklich will man doch von einer Theorie auch positive Erfolge seben; und die bisberigen Erfolge haben, so bedeutsam sie auch sein mögen, mehr negativen Charafter, 3. B. das Ausbleiben eines Effetts bei dem Michelson-Dersuch. Nun, bier baben wir eine positive Prophezeiung von etwa derselben Bedeutung, von der es für das Newtonsche Gravitationsgesetz war, als der französische Astronom Ceverrier aus Unregelmäßigkeiten in der Bewegung des Planeten Uranus den Schluß 30g, es müsse jenseits von ihm, in unvorstellbaren Sernen von uns, noch ein weiterer Planet um die Sonne freisen, der dann auch wirklich



entbedt und Neptun genannt wurde. Und wie Ceverrier durch seine Rechnungen sogar angeben konnte, an welcher Stelle des himmels dieser errechnete Stern zu einer bestimmten Zeit steben muffe, fo rechnete eben auch Einstein aus, wie groß die Ablenkung der Lichtstrahlen beim Dorübergange an der Sonne sein müsse; er fand den winzigen, aber wohlbegründeten Betrag von-1,7 Winkelsekunden. Und sast genau diesen Wert fanden die englischen Astronomen, die daraushin während der totalen Sonnenfinsternis von 1919 eine größer Anzahl von Sixskernen beobachteten, die damals in der Nähe der Sonne standen: der Ort wich von demjenigen Orte, den sie haben, wenn die Sonne in den Gang ihrer Lichtstrahlen nicht eingreift, um den errechneten Betrag ab. Natürlich haben die Gegner der Theorie versucht, andre Erstlärungen für diese merkwürdige Tatsache beizubringen; aber keine ist auch nur annähernd so schlagend wie die Einsteinsche

Eine andre, der Prüfung durch Beobachtung am himmel zu= gangliche Sorberung ist die folgende; sie führt uns zugleich noch ein Stud weiter in der allgemeinen Welterkenntnis. In der Periode des Aufschwungs der Naturwissenschaften, also im Zeitalter Galileis, Keplers und Newtons, wurde nach und nach das Grundgeset für die Bewegung aller Körper, der irdifden wie der himmlifden, berausgearbeitet und fand schließlich in dem Newtonschen Geset seinen einfachsten und volltommensten Ausdrud. Aber dieses Geset tonnen wir jest prinzipiell nicht mehr gebrauchen, weil es auf unvermittelter Sernwirkung beruht, und diese schließen wir ja aus und erseten sie durch eine Seldwirfung, diese lettere aber wiederum durch die durch das Seld erzeugte Raumfrümmung. Die Aufgabe ist jest die, die Planetenbahnen aus der Grundgleichung, dem verallgemeiner= ten Pythagoras, dadurch abzuleiten, daß man den Saktoren f und g geeignete Werte gibt. Diese Rechnung bat nun Einstein durchgeführt und gefunden, daß man auf diese Weise trok des ganglich veränderten Standpunktes Planetenbahnen erhält, die fast genau mit den aus dem Newtonichen Geset sich ergebenden übereinstimmen. aber doch nicht gang genau. Es stellen sich Abweichungen beraus. und eine von ihnen ist groß genug, um beobachtet werden zu können. Sie bezieht sich auf den Merkur; und das ist nicht wunderbar, weil dieser Planet der Sonne doch am nächsten steht, sich also im stärksten

Selde, oder wie wir sagen konnen, in einem Raumgebiete der ftartften Krümmung befindet. Nun gibt es hinsichtlich der Bahn des Mertur um die Sonne eine altbefannte Unstimmigfeit: der Merfur umfreift die Sonne wie alle Planeten nicht in einem Kreise, sondern in einer Ellipse, also einer etwas längeren als breiten Kurve; die lange Achse und damit die gange Ellipse steht nun nicht fest im Raume, sondern drebt sich in einem Jahrhundert um den sechsten Teil eines Grades. Es hat sich gezeigt, daß diese Erscheinung von der Einwirtung der andern Planeten herrührt; und da man diese Einwirtung genau berechnen kann, ist man in der Lage, eine ideale Merkurbahn herauszuschälen, wie sie ohne Einwirtung der Planeten beschrieben werden wurde. Während nun bei allen andern Planeten diese ideale Bahn im Raume feststeht, bleibt beim Mertur ein Drehrest übrig, ein überaus winziger, nämlich nur 43 Winkelsekunden im Jahrhundert; aber immerhin ist das ein Schlag ins Gesicht der sonst so überaus eratten Newtonschen Theorie. Die neue Theorie ergibt nun tatsächlich diese Drehung als eine natürliche Solge der Relativbewegung, und zwar in dem gewünschten Betrage.

hat hiermit die neue relativistische himmelsmechanit ihre Seuerprobe bestanden, so dietet sie auch in allgemeiner hinsicht sehr interessante Aussichten. Nach dem Newtonschen Gesetz $K = m_1 m_2/r^2$ hängt die Kraft, außer von den Massen, nur von ihrer Entsernung, d. h. von der relativen Lage der beiden Körper zueinander ab. Nach der neuen Theorie hängt sie, das wird man jetzt schon von vornsberein erwarten, auch von der relativen Geschwindigseit der beiden Körper gegeneinander ab, und damit nimmt das Gesetz einen Charatter an, wie wir ihn auf dem Gediete der ätherischen Physit schon kennen: auch die elektrischen und magnetischen Kräfte hängen nämslich von der Geschwindigseit ab. Also wiederum ein Schritt zur Dereinheitlichung alles Naturgeschehens.

Und nun zum Schlusse noch eine dritte merkwürdige Solgerung aus der allgemeinen Relativitätstheorie. Da in einem Gravitationssfelde alle Maßverhältnisse, auch die zeitlichen, geändert werden, so

wird auf der Sonne eine Uhr langsamer geben als auf der Erde. Nun gibt es auf der Sonne tatsächlich Uhren, nur keine mit schwingenden Pendeln oder elastischen Sedern, sondern solche mit schwingenden Körperteilchen, nämlich ben Teilchen, von denen die Lichtstrahlen ausgehen. Eine solche Uhr hat je nach ihrem Gang eine bestimmte Sarbe, eine langsame Uhr sieht für den Beobachter, der sie in der Serne wahrnimmt, rot aus, eine schnellgebende blau. Es ergibt sich also ohne weiteres der Schluß, daß, wenn man von zwei Uhren von gleicher Beschaffenheit, d. h. von gleichem Material, 3. B. Natriumbampf, die eine auf der Erde, die andre auf der Sonne aufstellt, und beide hier auf der Erde beobachtet, man verschiedene Sarben wahrnehmen muß. Allerdings ist der Sarbenunterschied so gering, daß man auf diese Weise nichts merten wurde. Aber da gibt es einen einfachen Apparat, das Spettrometer, der auf der Brechung des Lichts durch ein Prisma beruht, und zwar auf einer Brechung, die desto stärker ist, je rascher die Schwingungen sind, die das Licht liefern. Es muß also in diesem Apparat eine Verschiebung des Strabls, der von der Sonne herkommt, nach der Seite der geringeren Brechung, also nach der roten Seite des Spettrums, erfolgen. Diese Rotverschiebung ist nun tatsächlich in mehreren Sällen (wenn auch noch nicht mit endgültiger Sicherheit) beobachtet worden, insbesondere von Grebe und Bachem in Bonn.

١

Da haben wir also drei Erscheinungen aus der tosmischen Physit, aus dem Matrotosmos, die durch unsere Theorie teils zum ersten Male verständlich gemacht, teils sogar überhaupt erst durch sie prophezeit und dann erst sinnlich entdedt worden sind. Diesen Tatsachen stehen nun andre zur Seite, die sich auf den Mitrotosmos, auf die Welt des Allerkeinsten beziehen. Das Licht der Körper geht von den Atomen aus; aber diese sind, wie wir schon gehört haben, nach unserer jetigen Anschauung gar nicht die Urelemente der Materie, sondern selbst wieder ganze Welten, ähnlich etwa dem Sonnensystem, nur in unvorstellbar verkleinertem Maßstabe; ein Atom besteht aus einem zentralen Kern und mehr oder weniger zahlreichen, ihn umtreisenden Eleksten

tronen; daburch, daß diese Elettronen aus einer Bahn in eine andre übergeben, kommt das Licht zustande. Nun entspricht, wie wir eben gebort haben, jedem solchen Suftem eine bestimmte Lichtart, eine bestimmte Sarbe, genauer eine bestimmte Linie im Spettrum; und diese Spettrallinien hat man sehr genau beobachtet und ausgemessen. Wenn nun die Masse der Elektronen (und das muffen wir nach dem gesagten annehmen) teine tonkante, sondern von ihrer jeweiligen Geschwindigkeit abhängig ist, muß auch die Spektrallinie veränderlich sein; ober, wenn alle die verschiedenen Zustände des Atoms gleichzeitig wirken, sie muß eine verwidelte "Struttur" haben. Der-Münchener Physiter Sommerfeld bat das des näheren ausgearbeitet. und verschiedene Beobachter haben dann diese Seinstruftur der Spettrallinien wirklich beobachtet, ja, sie haben in einigen Sällen sogar die Gesehmäßigkeiten dieser Struktur mit den Sorderungen der Theorie in Einklang gefunden. Also auch im Mikrokosmos bewährt sich unsere Theorie. Und wenn man es mit Recht schon als eine gewaltige Ceistung Newtons ansah, daß er die Bewegungen der Planeten und das Sallen des Apfels zur Erde durch dasselbe Gesetz umspannte, um viewiel wunderbarer ist diese neue Ceistung, die von den Sirsternen bis zu den Uratomen einer irdischen glamme reicht!

24

Wir sind am Ziel und werfen nun einen Rüdblid auf die ganze durchmessene Strede. Sie zerfällt in drei Streden. Der erste Teil stellt die klassische Relativitätstheorie dar; Kopernikus, Galilei, Newston sind die leuchtenden Namen, die uns hier entgegentreten. Diese Strede endigt in dem Didicht, durch das wir nicht weiter kommen, ehe wir nicht das Derhältnis der ätherischen Physik zur mechanischen klargestellt haben. hier sind es zwei Dinge, die entscheidend mitwirken: die Atherhypothese und die konstante Lichtgeschwindigkeit. Alle Dersuche, den Ather als Träger der Erscheinungen zu retten, scheitern; an seine Stelle tritt die Raum-Zeit-Welt, also Raum und Zeit als reelle, objektive, physische Dinge. Durch die Ausdehnung

der Betrachtung auf die atherischen Erscheinungen (so tann man sie auch nach Beseitigung des Äthers getrost noch nennen) wird eine Abanderung des flassischen Relativitätsprinzips erforderlich, und dadurch kommen wir zur modernen Relativitätstheorie, wohlverstanden zur speziellen; benn bie Beschräntung auf gleichförmig-grablinig gegeneinander bewegte Bezugssusteme ift beiden gemeinsam. Ernft Mach, der Physiter und Philosoph, hat dieser neuen Theorie die Wege geebnet, Corenk hat die ersten entscheidenden Schritte getan, Einstein hat sie begründet und Minkowski hat sie zu einem Weltbilde ausgestaltet. Das Didicht ist überwunden, aber das Freie ist noch nicht gewonnen. Wir sind erst im Segefeuer und noch nicht im Paradiese. Don allen Engigfeiten frei, über alles spezielle erhaben werden wir erst, wenn wir die dritte Teilstrede durchmessen, und das ist die allgemeine Relativitätstheorie. Die ersten Pionierarbeiten auf dieser Strede haben Gauß und Riemann mit ihrer glächentheorie geleistet; aber der Begründer der Theorie, auch der allgemeinen, ist Einstein, und der geniale Mathematiker Weyl hat sie formal und erkenntnistheoretisch zu einem wundervollen, aber nur für wenige Sterbliche verständlichen Cebraebaude ausgebaut.

Der Sinn der drei Theorien aber ist folgender. Nach der klassischen Relativitätstheorie sind Ort, Zeitpunkt und Geschwindigkeit relative Begriffe, d. h. vom Bezugssystem abhängig; Strede, Zeitsstrede und Beschleunigung dagegen unabhängige, absolute Begriffe. Diese Theorie reicht aus für alle rein mechanischen Erscheinungen. Aber was sind denn rein mechanische Erscheinungen? Sind es z. B. die Bewegungen der himmelskörper? Darauf lautet die Antwort: nein, für uns nicht; denn, um diese Erscheinungen wahrzunehmen, benuhen wir die von den himmelskörpern zu uns kommenden Lichtsstrahlen, die Erscheinungen sind also zugleich optischen Charakters; und weiter, wir führen sie auf Gravitation zurück, und die Gravitation besteht jeht nicht mehr für sich, sondern ordnet sich in das große System der mechanisch=elektrisch=magnetischen Dorgänge ein; mechanische und ätherische Physik verschmelzen. Und da reicht nun

die Kassische Relativitätstheorie nicht mehr aus, sie führt zu direkten Widersprüchen mit der Erfahrung; wir muffen sie radital umgestalten. Diese Umgestaltung besteht darin, daß nun auch Raumstreden und Zeitstreden relativ werden, d. h. eine und dieselbe Raumstrede oder Zeitstrede andert sich je nach dem Standpunkt, von dem wir sie Es gibt eine, der Raumperspettive gang analoge, aber weit allgemeinere Raum-Zeit-Perspettive. Die Idee des Athers ist nicht mehr haltbar, an seine Stelle tritt das abstrakte Raum-Zeit-Gebilde, die vierdimensionale Welt. Mit dieser modernen, aber immer noch speziellen Relativitätstbeorie kommen wir im allgemeinen aus, aber in gewissen Sällen versagt sie; und sie befriedigt auch an sich nicht, weil sie nur gradlinig-gleichförmig gegeneinander bewegte Systeme als gleichwertig ansieht, gegeneinander beschleunigte oder rotierende aber ausschließt. Diese Bevorzugung und Beschräntung hebt die allgemeine Relativitätstheorie auf, sie erklärt alle Systeme für gleichwertig. Das kann sie aber nur, indem sie die Welt mit Kräften ausstattet, diese Kräfte sind teils mechanischer Natur (Gravitation), teils elektromagnetischer Natur (Strahlung), und es ist die Aufgabe der Zufunft, das zu vollenden, was schon begonnen worden ist: beide zu einer Einheit zu verschmelzen. Dann ist die Welt ein einheitliches Seld. Die in der Welt waltenden Kräfte stellen einen Drud, ein Potential dar, und dieses hat zur Solge, daß sich der Raum frummt, und zwar an denjenigen Stellen am stärksten, wo der Drud am größten ist, also in der Nähe großer Massen oder großer elettromagnetischer Cabungen. Der Träger der Erscheinungen ist, nach Beseitigung des Athers, ausschließlich die Materie; aber auch diese ist nichts selbständiges mehr, sie lost sich auf in Energie; und ebenso wie Raum und Zeit, so verschmelzen Materie und Energie zu einer höheren Einheit. Die Welt und alles, was in ihr vorkommt, und vorgeht, ist endlich, und somit auch die Geschwindigkeit der Gravitation und der Strahlung; aber diese Geschwindigkeit ist zugleich die größte, die es in der wirklichen Welt überhaupt geben kann.

Soweit das Grundsätzliche. Tatsächlich ist das hiermit neu auf-

gebaute Weltbild von dem bertommlichen in den meisten Sällen außerordentlich wenig verschieden, nämlich für alle Dorgange, die sich mit einer Geschwindigkeit vollziehen, die nur ein kleiner Bruchteil der Lichtgeschwindigkeit ist. In zwei Klassen von Erscheinungen aber wird die Relativitätstheorie aktuell: bei den astronomischen Erscheinungen da draußen und bei den feinsten elettrischen Dbanomenen da drinnen im Caboratorium, die von ungeheuer schnell bewegten Elettronen berrühren. Und deshalb ist immer wieder zu betonen: die Relativitätstheorie bedeutet wissenschaftlich einen der größten Sortschritte aller Zeiten, aber in die Erscheinungen des täalichen Cebens und selbst in die große Masse der von der Wissen= schaft behandelten Naturerscheinungen greift sie nicht im mindesten ein; und wen diese Seite der grage bedrudte, mag ruhig schlafen. Was eine zukunftige Einwirtung auf die Technik betrifft, tut man, um sich nicht zu blamieren, gut, sich porsichtig auszudrücken; aber soviel tann man sagen: zurzeit ift tein noch so schmaler Steg ertenn= bar, der von der Theorie gur Technif herüberführt, felbst nicht an der Stelle, wo die Masse in Energie aufgelöst wird.

Und 3um Schluß nochmals die Beziehung zur Philosophie. Daß unsere Theorie von der Philosophie beachtet werden muß, leuchtet ein; und sie ist nicht nur beachtet, sondern sogar dis zu einem gewissen Grade, wenn auch mehr oder weniger verschwommen, und ohne Erkenntnis der entscheidenden Punkte, vorgeahnt worden; nicht nur Ernst Mach ist hier nochmals zu nennen, auch in den Schriften des großen Kant gibt es Stellen, die als relativistisch gedeutet werden können; und das ist um so bedeutsamer, als doch im übrigen die Kantische Raum-Zeit-Cehre unserer Theorie diametral gegenüber steht. Troch alledem wird aller Doraussicht nach auch die Relativitätstheorie, unbeschadet ihrer ungeheuer eindrucksvollen Gewalt, es nicht fertig bringen, die Brücke zwischen Physit und Philosophie zu schlagen. Der Philosoph wird, und in gewissen Sinne nicht ohne Berechtigung, neben oder jenseits der Einstein-Mintowskischen Welt die philosophische Welt als zu Recht bestehend gelten kassen, und in ihr nach

wie vor Raum und Zeit als absolute Grundbegriffe festhalten. Sests halten? Nun, das ist eben nicht der richtige Ausdruck; denn die phis losophischen Begriffe sind ja nicht fest, sondern schwankend, und man kann beinahe sagen, daß jeder phisosophische Denker sie anders fast. Demgegenüber stellt die Relativitätstheorie ein in sich sestgegrünsdetes Weltbild auf, an dem nicht zu deuteln und nicht zu rütteln ist.

Seit Jahrtausenden schwebt der Menscheit die Gefahr eines Zusammenstoßes der Erde mit einem andern Weltförper vor, bei dem die Erde vielleicht zugrunde gehen würde; aber diese Gefahr ist über alles minimal, der Weltraum ist so ungeheuer, daß alle in ihm sich bewegenden Körper Gelegenheit haben, nebeneinander herzugehen. Nicht minder weiträumig aber ist die Welt der menschelichen Geistesbetätigung; und so werden auch in Zukunft Physis und Philosophie voraussichtlich immer windschief aneinander vorbeigehen, zur Enttäuschung derer, die gern erleben möchten, was sich bei einem wirklichen Zusammenstoß ereignen würde, was dann den größeren Schaden erleiden würde: die Physis oder die Philosophie.

Cassen wir diese Zutunftsfragen beiseite und freuen wir uns als Naturforscher und Naturfreunde des großen erzielten Sortschritts!

"Und dies geheimnisvolle Buch Don Nostradamus eigner hand, Ist es dir nicht Geleit genug? Erkennest dann der Sterne Cauf, Und wenn Natur dich unterweist, Dann geht die Seelenkraft dir auf, Wie spricht ein Geist zum andern Geist."

Und nun erbliden wir die Zeichen des Makrokosmos und des Mikrokosmos und rufen mit Saust:

"Ha! welche Wonne fließt in diesem Blid Auf einmal mir durch alle meine Sinnen!

Ich fühle junges, heil'ges Cebensglüd Neuglühend mir durch Nerv' und Adern rinnen. War es ein Gott, der diese Zeichen schrieb, Die mir das innre Coben stillen, Das arme herz mit Freude füllen Und mit geheimnisvollem Crieb Die Kräfte der Natur rings um mich her enthüllen?

Wie alles sich zum Ganzen webt! Eins in dem andern wirkt und lebt! Wie himmelskräfte auf und nieder steigen Und sich die goldnen Eimer reichen! Mit segendustenden Schwingen Dom himmel durch die Erde dringen, harmonisch all das All durchdringen!"

Inhaltsverzeichnis.

		Sette
1.	Kapitel. Cinseitung	3
2.	Kapitel. Warum eine Entdedung Aufsehen erregt. Anwendung	
	auf die Relativitätstheorie	. 5
3.	Kapitel. Sinn der Relativitätstheorie. Objektivierung und Sub-	
	jeftivierung	7
4.	Kapitel. Der Raumbegriff. Kantische Auffassung. Räume ver-	1
	ichiebener Dimensionen und verschiebener Krummung	10
5.	Kapitel. Der Zeitbegriff. Die Zeit ist wesensgleich mit dem Raum.	
	Die vierdimensionale Welt	15
6.	Kapitel. Das ptolomäische und das topernitanische Weltsustem	22
	Kapitel. Relativität von Raum und Zeit. Relativität der Be-	
	wegung	25
8.	Kapitel. Geschwindigfeit. Abbitionspringip. Geschwindigfeits=	
	änderung. Beschleunigung. Trägheit	30
9.	Kapitel. Dorgange in bewegten Systemen. Klassisches Relati-	
	vitätsprinzip. Galilei-Transformation	39
10.	Kapitel. Drehungen. Subjettive und objettive Mertmale. Reifen	
	und Kreisel. Soucaultsches Pendel. Rotierende Slussigligkeit. Dersuch,	
	die kassische Relativitätstheorie zu erweitern	44
11.	Kapitel. Plögliche Anderung der Geschwindigfeit. Beschleunigte	
	Bewegung, Schwerkraft. Trägheit und Schwere sind äquivalent	53
12.	Kapitel. Die Materie. Kraft und Masse. Gravitation. Beschleu-	•
	nigte Bewegung und tonstantes Kraftfeld sind äquivalent	57
	Kapitel. Wahrer Charatter des Massenbegriffes. Masse ist eine	٠.
	Art von Energie. Rudblid auf das bisherige	62
14	Kapitel. Schall und Licht. Emissionstheorie. Aberration der	٠
7.	Sixsterne. Aragoscher Dersuch	66
15	Kapitel. Wellentheorie. Äther. Ruhe oder Bewegung des Äthers.	
J.	Dopplereffett. Sizeauscher Versuch	71
	voppietellett. Dizennimet verlum	

16.	Kapitel. Michelsonscher Versuch. Ausgangspuntt und Ergebnis.	
	Kontraktionshypothese von Corentz	78
17.	Kapitel. Geschwindigkeit der Wellenausbreitung. Elektromagne-	
	tische Lichttheorie. Nugen und Nachteil des Athers	86
	Kapitel. Das wahre Wesen von Raum und Zeit. Maßstäbe und	
	Uhren. Marschierende Kolonne. Cichtsignale	90
19.	Kapitel. Räumlich-zeitliches Weltbild. Spezielle Relativitäts-	
	theorie. Derhältnis von Raumstrede und Zeitstrede	96
20.	Kapitel. Corents-Transformation. Konstanz der Cichtgeschwindig-	
	teit. Zeitperspettive. Minkowskische Welt	103
21.	Kapitel. Ruhende und bewegte Masse. Aquivalenz von Masse	
	und Energie. Mechanische und atherische Beispiele	109
	Kapitel. Spezielle und allgemeine Relativitätstheorie. Krüm-	•
	mung des Raumes. Krümmung der Lichtstrahlen	116
23.	Kapitel. Ablentung der Lichtstrahlen durch die Sonne. Abwei-	
	chung det Merturbahn. Rotverschiebung. Die Welt des Atoms .	123
24.	Kapitel. Rudblid und Zusammenfassung. Beziehung zur Philo-	
	sophie. Schluß	127

Naturwissenschaftliche Bandbücher

Das Wesen der Materie. Nach dem neuesten Stande unserer Kenntnisse und Auffassungen gemeinverständlich dargestellt von Univ. Prof. Dr. Seliz Auerbach, Jena. Mit 15 Abbildungen. Geh. M. 5 -, geb. M. 9.-"Die Darftellung will an ihrem Teile dazu beitragen, das Naturganze zu lieben und zu bewundern und dadurch mitzuarbeiten an seiner Erfassung, Entschleierung und Bemeisterung."
Preuß. Lehrerzeitung.

Grundzüge einer Entwicklungsgeschichte der Tierwelt Deutschlands. Don Seminaroberlehrer Paul Ehrmann. Mit 30 Abbildungen

Geh. M. 4.—, geb. M. 8.-

".. wer Joologie oder Pallantologie unterrichtet, oder diese Wissenschaften als Pröfungs-fächer wählt, findet reiche Anregungen zu einem bodenpandigen Umserricht, der Saunts und Sammler zur Vertiefung seiner Arbeit . . . "

Dädagog. Nenigkeiten. Tierkunde. Methodisches Cehrbuch von Prof. Ernst Walther 25 Stiggen. (Cebensvoller Unterricht Bd. 8.) Geh. M. 25 .-., geb. M. 30. -.

Die Entwicklung der deutschen Slora. Don Prof. Dr. Paul Graebner.

Mit 37 i. d. Cert gedruck. Abbild. u. Karten. Geh. M. 4.-., geb. M. 8.-. "Der Leser tindet in der sehr auregenden Sprift in klarer, vertändlicher Darftellung gundcht eine Schliderung des Einflusses der Eiszeit auf die Slora Mitteleuropas, dann weiterbin eine Aberschin eine Aber die während und nach der Eiszeit ersolgten natürlichen, sowie über die durch den Menichen veranlatten Deränderungen der Psianzengenosssenschaften.

Lit. Jahresbericht des Dürerhundes.

Das Werden des Erdantlikes. Ein Handbücklein für Geographen und Naturfreunde von Prof. Dr. Karl Schneiber. 1. Band. Mit 29 Abbild.

und Karten. Geh. M. 5.—, geb. M. 9.—. "Beson ers anerkannt zu werden verdient, daß das Buch den neueften Auforderungen der Wissenschaft vollauf entspricht, sich mit allen einschlägigen Cheorien und Hypothesen abfindet und diese jacitich beurteit Batian Schmid im "Liter. Wegweiter"

Soricherfreude. Ausgewählte Darftellungen aus allen Gebieten wiffen-Von hermann Berdrow und Dr. van Vleuten. schaftlicher Sorschung

Mit Illustrationen von Wilhelm Reets. Geb. M. 11.20.
"Es lätt Sorfderhelben zu uns reben, die im Dunkel des Urwaldes, in der todbringenden Steppe in eblem Wiffensdrange der noch unbekannten Schöpfung nachspüren." Leipz. Lehrerzeita. Reliefharten für den geographischen Unterricht. Anleit, zur herstellung von

Schulreliefs von Julius Wiedemann, Cehrer in Gera. 2. Aufl. M. 2. - . Jebem Lehrer wird es danad möglich fein, wenighens ein foldes der näherenlimgebung feines Ories herzuftellen, gewiß das notigite Cehrmittel für den heimatkundlichen Unterricht." Schulwart.

Wanderfahrten in Europa. Dorlesestoffe für den Unterricht. Heraus. gegeben vom Ceipziger Cehrerverein. Geb. M. 12.-

"Kurge, kindertumlich gehaltene Stucke, die gur Belebung des Unterrichts fonell einge-

freut werben konnen."

Bodenständiger Unterricht. Anregungen und Dorschläge zur Einführung einer allseitigen und gründlichen, möglichst erschöpfenden Geimatkunde in allen Schulen und in allen, insbesondere den mittleren und oberen Klassen. Von Gustav Nolte. M. 4.80.

"Wie der Cehrer die Liebe zur Scholle in seinem Unterricht erwecken und pflegen soll, zeigt der Derfasser in praktischer Weise. Die Anleitung, wie ein lebendiger, fruchtbringender heimatunterricht zu erteilen ist, wird gewiß vielen Lehrern willkommen sein." Kathol, Schulblatt.

Deutscher heimatschutz als Erziehung zu deutscher Kultur! Die Seele deutsch. Wiedergeburt. Don Joachim Kurd Niedlich. In Geschenkbd. IK. 20.—. "Ich schiede Buch sehr hoch, weil es allen, die ein herz haben fur das Deutschtum und praktische Arbeit auf den Gebieten des heimatschutzes und der Dolkskiede leisten wollen,

ficere Wege meift. Dr. Paul Jink, Ceipzig.

Naturwissenschaftliche Handbücher

Deutschland aus der Dogelschau. Künstlerische Wandfarien für den Schulgebrauch. Gerausgegeben von E. hiemann, Cehrer in Ceipzig. Gemalt von Beno Diemer, Munchen.

1. Süddeutschland. Maßstab 1:320000, Größe 110:170 cm. Preis unaufgezogen (in zwei Blattern) M. 50. -, gebrauchsfertig auf Dapier

gezogen mit Stäben M. 70.—. 2. Mittels und Norddeutschland. Maßitab 1:320000, Größe 205:230 cm. Preis unaufgezogen (in fechs Blättern) M. 90 .- , gebrauchsfertig auf Papier gezogen mit Stäben M. 120.-

Wenn Karten geeignet sind, dem Beschauer die Wirklichkeit nabe zu bringen, so sind es ier vorliegenden! Kurt Wehner, Schriftietter der Leipziger Lehrerzeitung. die hier porliegenden! Starkstromversuche für die Schule und gum Selbstunterricht. Don Bermann hennig u. Frig Polfter. Mit 98 Abbild. Geh. M. 5 .- , geb. M. 7 .- .

Da viele Schulen in den kehten Jahren Starkstromanlagen erhalten haben, manchen Lehrern aber naturgemöß in der Handhabung des Schaltbretts die nötige Erfahrung sehlt, so kommt das Bud einem wirklichen Bedürfnis entgegen..."

Rus der Dorzeit. Blice in die Entwicklungs- und Urgeschichte der Menscheit. Don Oberlehrer Emil Kaiser. Mit 75 Abbildungen im Text.

Geh. M. 5.20, geb. M. 9.—.

Skhrt die gemachten Sunde anschausich und übersichtlich vor und läti so manchen interessanten Bild in die Do zeit die in die Dolkerwanderung hinein tun." Deutsche Echrerzig., Berlin.

Chemie und Mineralogie. Don Dr. A. Forter (Lebensvoller Unterschaftlich Berlin. richt Band 7). 448 S. Mit 52 Abbild. Geh. M. 50. -, geb. M. 56. -. Präparationen für den Unterricht in der Chemie. Bearbeitet von Cehrer W. Nebel. Geh. M. 10 .--, geb. M. 12 .-

"Jeder Lehrer, der einen Derjud mit dem Werke des Derfaffers maden will, ift des milbe-vollen Auswählens des Lehrhoffes aus umfangreichen Werken enthoben." Deutsches Lehrerblatt. Astronomische Schullektionen in leichtfahlicher Sorm allein auf Grund anschaulicher Beobachtung des heimatlichen Sternenhimmels. Don Seminarlebrer Guftav Melinat. Mit 25 Abbildungen. Geb. M. 3.20.

"Ein gutes Tellurium wird für die meisten Schulen immer eine unerfüllbare Sehnlucht bleiben. Wie nun ohne künstliche Hilfsmittel durch grundliche Beobachtung des heimatlichen Sternenhimmels das Uotwendigfte an aftronomischem Wijfen dem Kinde mitgegeben werden kann, zeigt in einstader klarer Weise vorliegendes Büchlein.
Schulmart.

Gesteins- und Mineralschätze des deutschen Bodens. Don Prof. Dr. Reinhold Reinisch. Mit 20 in den Text gedructen Abbildungen.

Geh. M. 4. -, geb. M. 8. -

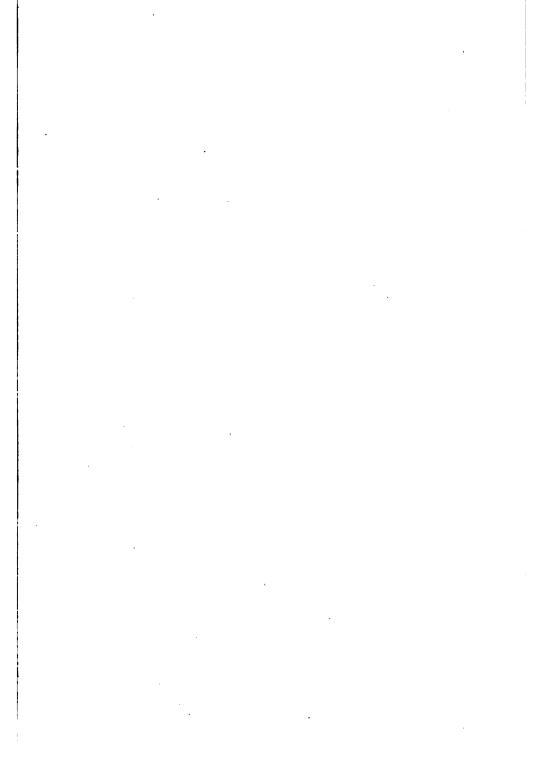
"Das Buch dürfte allen gute Dienste leiften, die sich rafc über die Entstehung und das Auftreten unferer Cagerstätten und die wichtigften theoretifden einschlägigen Fragen auf diefem Gebiete unterrichten wollen."

Jetifchrift für Naturwiffenschaften. Stoffwechsel und Energiewechsel des Menschen. Don Prof. Dr. Alexander Cipfdug. Mit einem Dorwort von Mar Derworn und 17 Abbildungen. Geh. M. 4 .- , geb. M. 8 .- .

"... für den Uaturwissenichaftler ein vorzügliches Hilfsmittel, um so mehr, als es voll und ganz auf der Höhe wissenichaftlicher Forschung sieht." Zeitscher, f. Jugenderzig, u. Jugend fürsorge. Das Schulkind nach seiner körperlichen Eigenart und Ent= Von Prof. Dr. med. Ferdinand August Schmidt. Mit 23 Abbildungen und 44 Cabellen. Geh. M. 4.-, geb. M. 8.-.

"Es ware als ein Segen zu bezeichnen, wenn weite Kreife der deutiden Lehrerichaft den Inhalt biefes trefflichen Buchleins kennen lernen wurden." Der Schulwart. Praktische Menschenkunde für Schule und Haus. tunstvoll ausgeführten farbigen und zerlegbaren Modell des menschlichen Körpers. Don Lehrer Karl Bergiebel. M. 6 .-

Dies Buch bringt zuverlässigen Inhalt in anschaulich packender Darkellung, verdeutlicht wird der Tert durch klare Skiggen. Sachfifde Schulgeitung.



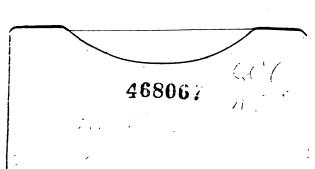
UNIVERSITY OF CALIFORNIA LIBRARY BERKELEY

Return to desk from which borrowed.

This book is DUE on the last date stamped below.

2 JAN 1948 1911ov'49 1**G**

LD 21-100m-9,'47(A5702s16)476



UNIVERSITY OF CALIFORNIA LIBRARY



